

coll. compl. f.
49. [VIII], 499, [1, 16 index - 1 pp. (incl. last blank)
woodcut. illus. & diagr.
+ WLD

A Defense of the Heliocentric Universe by "the Euclid of the Sixteenth Century"

CLAVIUS, Christophus. In *Sphaeram Ioannis de Sacro Bosco commentarius*. Rome: Victorium Helianum, 1570.

First edition. Quarto (7 7/8 x 5 3/4 inches; 200 x 141 mm.). [8], 499, [1, blank], [16, index] pp. With large title-page woodcut, woodcut printer's device on verso of final leaf of text before index, and woodcut illustrations and initials throughout.

Contemporary limp vellum with manuscript title on spine. Edges dyed red. Contemporary manuscript notes on recto of front free endpaper and manuscript annotations to several charts. Occasional light spotting and some tidemarking, especially to outer margins. Expert restoration to spine cap and fore-edge. Overall a very good copy.

Dubbed by his contemporaries "the Euclid of the sixteenth century" on account of the copious mathematical works he produced during his lifetime, Jesuit scriptor Christoph Clavius (1537-1612) is also known for his commentary on Johannes de Sacrobosco's *De Sphaera*, in which he opposes the Copernican system based upon scientific observation and spiritual doctrine. Although it would become a standard textbook for three generations of Renaissance astronomers, including Galileo, and eventually shape the official position of ecclesiastic authorities, this first edition of *In Sphaeram Ioannis de Sacro Bosco commentarius* is extremely rare indeed: Just two copies of the book have come up for auction in the past three decades.

"As an astronomer, Clavius was a supporter of the Ptolemaic system and an opponent of Copernicus. In his *In Sphaeram Ioannis de Sacro Bosco commentarius* (Rome, 1581) he was apparently the first to accuse Copernicus not only of having presented a physically absurd doctrine but also of having contradicted numerous scriptural passages. The Friendship between Clavius and Galileo, according to their correspondence, began when Galileo was twenty-three and remained unimpaired throughout Clavius' life. In a report to Cardinal Bellarmine of the Holy Office, Clavius and his colleagues confirmed Galileo's discoveries, published in the *Sidereus nuncius* (1670), but they did not confirm Galileo's theory" (*Dictionary of Scientific Biography* III, p. 311).

DeBacker & Somervogel, col 1212.

HBS 61078.

Hec ep^{la} salutis B. H. J. Chri^{sti} quod ipse
manibus suis scripsit et misit ad Abagam Regem
~~Thapianum~~ ~~Thapianum~~ ~~Thapianum~~
Beatiss^{im} es Abagam Rex q^{ui} me dicitur
in me sperasti et credidisti multa d^{ix}erunt q^{ui}
videbant et in ^{me} credere noluerunt. Sed ipse quod
misisti ad me ut venissem dicit opt^{ime} me prius
implere ea q^{uod} p^{ro}p^{ter} q^{uod} misisti. Ad aut^{em} impl^{ere}
vires veniam: Et nunc mittam tibi nuntios de fili^{is}
pul^{is} meis Thadeo n^{ost}ro ut eum et te ab omni infirmitate
tua et ab omni languore tuo. Nunc q^{ui} credes
et confidas saluberris et vive in domo ut in
ap^{osto}lo nati in ciuitate. In p^{ro}p^{ter} fluuiis salutis eius
et neq^{ue} ab ipso neq^{ue} a grandine neq^{ue} a pluuio tu
in toto rore bris^{is} et nemo amicus tuus est
et q^{ui} tenet tunc salu^m erunt. Amen salutis et pax
populo tuo benedictio tua.

QB

41

.C53

1570

Jesuitana

000 16750552
9/8/2006

CHRISTOPHORI

CLAVII BAMBERGENSIS,

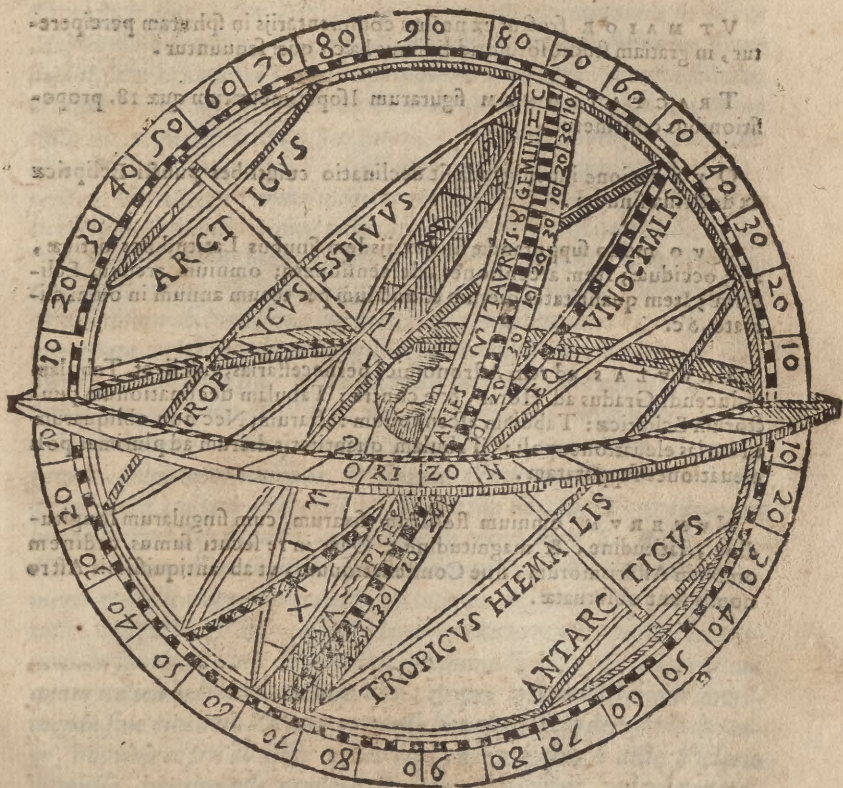
EX SOCIETATE IESV,

IN SPHAERAM IOANNIS DE

SACRO BOSCO

COMMENTARIUS.

AD LECTOREM



ROMÆ, M. D. LXX.

Apud Victorium Helianum.

CVM PRIVILEGIO.

fauorij *Sarrioni* *Sevulensis*

CHRISTOPHORI
CLAVII HAMBURGENSIS
EX SOCIETATE IESV.
IN SPHERAM IOHANNIS DE
SACRO BOSCO
COMMENTARIUS
AD LECTOREM

UT MAIOR fructus ex nostris commentarijs in sphaeram perciperetur, in gratiam studiosorum addidimus hac, quae sequuntur.

TRACTATIONEM figurarum Isoperimetrarum quae 18. propositionibus continetur.

QUA ratione inuestiganda sit declinatio cuiuslibet puncti Eclipticae ex doctrina sinuum.

QUO modo supputandae sint ex iisdem sinubus Latitudines ortuaz, atq; occiduaz; Item ascensiones, descensionesq; omnium arcuum Eclipticae; Item quantitates dierum & noctium per totum annum in omni climate. &c.

TABULAE ad rem Astronomicam pernecessarias, videlicet. Tabulam reducendi Gradus ad Horas, & e contra: Tabulam declinationum punctorum Eclipticae: Tabulam ascensionum rectarum; Nec non obliquarum ad varias eleuationes poli: Tabulam quantitatis dierum ad plurimas poli eleuationes supputatam.

NUMERVM omnium stellarum fixarum, cum singularum longitudine, latitudine, & magnitudine; Qua in re secuti sumus ordinem omnium Asterismorum, siue Constellationum, ut ab antiquissimis Astronomis sunt obseruatz.

PIVS PAPA V.



MOTU PROPRIO &c. Cum sicut accepimus dilectus filius Victorius Helianus Bibliopola nobis nuper exponi fecerit ad communem omnium studioforum utilitatem suis sociorumq; expensis nonnulla opera, scilicet, Commentaria doctoris Francisci Toleti Societatis IESV in summam Theologicam S. Thoma, eiusdem Instructionem Sacerdotis sine casus conscientiae, Eiusdem commentaria in libros Aristotelis de anima, Magistri Christophori Clauij in sphaeram Sacroboschi, literas Indicas patris Societatis IESV, Epigrammata selecta, orationes selectas, Synonyma ex Cicerone, Terentium, Plautum, Horatium ab omni obscenitate purgatos, Catenam in Euangelia doctoris Emanuelis Societatis IESV hactenus non impressa imprimi facere intendat, dubitetq; ne huiusmodi opera postmodum ab alijs sine eius licentia imprimantur, quod in maximum suum prauiditum tenderet, Nos propterea eius indemnitati consulere volentes, Motu simili & certa scientia eidem Victorio, ne praedicta opera hactenus non impressa, & per ipsum ab Inquisitoribus loci, in quo imprimentur, examinata & approbata, vel si in vrbe a Magistro sacri palatii imprimenda per decem annos, a quocunq; sine ipsius licentia imprimi, aut ab ipsis vel alijs vendi, seu in eorum apothecis, vel alias venalia, preterquam a dicto Victorio impressa vel imprimenda teneri possint, concedimus, & indulgemus. Inhibentes omnibus, & singulis Christi fidelibus tam in Italia quam extra Italiam existentibus, praesertim bibliopolis, & librorum impressoribus, sub excommunicationis, In terris vero S. R. E. mediate vel immediate subiectis etiam quingentorum ducatorum auri camerae apostolicae applicandorum, & insuper amissionis librorum penis toties ipso facto, & absq; alia declaratione incurrendis, quoties contrauentum fuerit, ne intra decennium computandum dicta opera tam latina quam italica hactenus non impressa, & per ipsum Victorium imprimenda sine eiusdem Victorij expressa licentia, dicto decennio durante, imprimere seu ab ipsis vel ab alijs, preterquam a dicto Victorio impressa, imprimenda vendere, seu venalia habere, vel proponere, vel ea ut supra habere audeant, Mandantes vniuersis venerabilibus fratribus nostris Archiepiscopis, eorumq; Vicarijs in spiritualibus, generalibus

generalibus & in statu temporali S. R. E. etiam legatis & vice-
legatis sedis apostolica ac ipsius status Gubernatoribus, ut quoties pro
ipsius Victorij parte fuerint requisiti, vel eorum aliquis fuerit requi-
situs, eidem Victorio efficacis defensionis praesidio assistentes, praemissa
ad omnem dicti Victorij requisitionem contra inobedientes & rebelles
per censuras et ecclesiasticas etiam saepius aggravando, & per alia iuris
remedia auctoritate apostolica exequantur, invocato etiam ad hoc si
opus fuerit auxilio brachij secularis, Et quod sola signatura sufficiat
irritum & inane censentes quicquid secus contigerit attentari prae-
missis omnibus constitutionibus & ordinationibus apostolicis, Ceterisque
in contrarium facientibus non obstantibus quibuscunque.

Placet Motu proprio. M.

Datum Romae apud Sanctum Petrum Quarto Idus Ianuarij.

Anno Quarto

ILLVSTRISSIMO A C

SERENISSIMO PRINCIPI, E T

DOMINO, D. GVILHELMO, COMITI

Palatino Rheni, ac vtriusq; Bauariæ

Duci, & c.

Christophorus Clavius e Societate I E S V.

S. P. D.



VM in hac rerum uniuersitate innume-
rabilia pene sunt: oculis hominum sen-
sibusq; proposita, quibus humi strata
mortalitas ad summi illius opificis con-
templationem possit exfurgere; tum
cælestium orbium, syderumq; species, & pulchri-
tudo ac moles ipsa, est eiusmodi, ut intuentium ani-
mos a terrenis, impurisq; cogitationibus ad subli-
mes, easdemq; iucundissimas facillime traducat ac ra-
piat. Nam & si Deus in minimis etiam maximus
omnia suo implens numine, suam ubiq; uim ac be-
nignitatem ostendit; tamen, hæc quæ infra Lunam
sunt, caduca, ac fluxa, & commutationi perpetuæ
obnoxia (animis hominum exceptis, quibus ea cun-
cta deseruiunt) sempiternæ illius mentis perfectis-
simam absolutissimamq; naturam leuibus dumtaxat
uestigiis indicant. cælorum uero, & errantium præ-
cipue syderum cursus ille certissimus; & ipsorum
quæ cidentur corporum magnitudine ac firmitate,

& æqua-

& æquabili, perenni; motus uelocitate, & splendore
lucis, & uirtutis communicatione, omnibus inter
se partibus admirabiliter concinentibus, infini-
tam illam Dei parentis & conditoris potentiam,
sapientiam, bonitatem, præclara atq; illustri quadam
significatione testantur. Quid, quod ex una eorum
obseruatione, uaria & maxima ad hominum usus
in omni genere commoda promanarunt? quo-
modo enim uel agricultura, uel nauigandi medendi
ue ars, uel ad omnes uitæ functiones, ususq; neces-
saria illa anni in menses diesq; descriptio, aut prin-
cipio excogitari, aut deinceps retineri, sine Solis ac
Lunæ ductu, & quadam quasi institutione, potuif-
sent? mitto supputationes Ecclesiasticas, quæ a Tri-
dentina sacrosancta oecumenica synodo tanto pe-
re commendantur, Deiq; ac diuorum cultum, sta-
taq; ac solennia sacrificia; quorum omnis ratio atq;
constantia, quin ex eodem profluant fonte, nemini
dubium est. Quæ cum ita sint, optime sane de ho-
minibus meriti fuisse putandi sunt, qui, quæ in hoc
genere apud se quisq; notauerant, scripta posteris
reliquerunt. cum enim (ut princeps medicorum
inquit Hippocrates) breuis uita sit, ars uero longa;
de astrorum oppositionibus, coniunctionibus, de
motuum uarietate generibusq; plurima hoc tem-
pore ignorarentur, nisi litterarum beneficio con-

tinuata

tinuata & perpetua quædam singularum ætatum
animaduersio, absolutam nobis harum rerum noti-
tiam admirabili cum certitudine peperisset. Quo
circa, minima quoq; hæc nostra Societas, omnia
studiose complexa, quæ iuuentutis animos ad
pietatem informare, ueramq; Dei cognitionem
perducere posse uiderentur; ne hanc quidem mathe-
maticæ disciplinæ partem, quæ in astrorum globiq;
cælestis exacta eademq; simplici consideratione uer-
satur, sibi aut negligendam, aut leuiter esse tractan-
dam existimauit. In quam considerationem cum
ego quoq; non modo publicis enarrationibus, ue-
rum etiam priuatis commentationibus multum
operæ ac studii contulisset; faciendum mihi putau-
i Sereniss. Princeps, ut meas lucubationes in sphaerâ
Ioannis de Sacrobosco, sub tuo potissimū nomine
ac patrocinio in uulgus emitterem: primum, quod
ita uolebant ii, quorum mihi nutus pro imperio de-
bet esse, qui pro tuis Sereniss. Ducis parentis tui
in Societatem nostram promeritis aliquod grati
nostri erga uestram celsitudinem animi indicium
extare uehementer optabant: deinde, quod ipse ita
iudicabam, meas hæc qualescunq; uigilias ei maxi-
me conuenire, qui non in luxu, non in delitiis, non
in turpi otio indignisq; uiro principe uoluptatibus
sed qui in uirtute, qui in officio, qui in optimarum
artium

artium studiis tempus operamq; consumeret: qualem esse te, cum aliorum grauissimorum hominum, tum præsertim Othonis Augustani Cardinalis amplissimi testimonio ad me perlatum est. Tu, & pro tua humanitate, non dubito quin munus hoc ab animo sincero, tuiq; studioso profectum libenter accipias; & pro tua ista pia excelsaq; natura, in societate nostra (cuius omnia studia, conatus, actiones ad unius Dei gloriã referuntur) uel tuenda, uel augenda, quod adhuc fecisti bonis omnibus maiorem in modum approbantibus imitari pergas Albertum patrem tuum clarissimum principem, uirumq; fortissimum, & auitæ Catholicæq; religionis, in tantamorum peruersitate, & temporum iniquitate, propugnatorem acerrimum. Quorum utriq; cum familia uniuersa, perpetuam ab immortali Deo incolunitatem, ac beatitudinem communibus omnes uotis exposcimus.

ROMÆ, XIII. Kal. Aprilis. M. D. LXX.

CHRISTOPHORI

CLAVII BAMBERGENSIS.

EX SOCIETATE IESV,

IN SPHAERAM IOANNIS

DE SACRO BOSCO

COMMENTARIVS.

PRAEFATIO



ARIIS MODIS, VT AV-
ctor est Proclus Diadochus in Com-
mentarijs, quos conscripsit in pri-
mum librum Euclidis, antiqui Phi-
losophi disciplinas Mathematicas
partiti fuere: Inter quorum omniū
diuisiones ea, quæ Pythagoreis ad-
scribitur, & quæ sequuntur Plato,
Aristoteles, Boetius, aliq; grauissi-
mi Philosophi cum veteres, tum e-
tiā recentiores, celeberrima semper
extitit; qua quidē omnes disciplinae

Mathematicæ in quatuor præcipua genera, puta in Arithmetica, Ge-
ometria, Musica, & Astronomiam distribuuntur, neq; id sine ra-
tione factum esse existimandum est. Cum .n. vniuersæ scientiæ Mathe-
maticæ circa quātitatem versentur, Duplex autem sit quātitas, discreta
nimirum, atq; continua; Rursus quātitas discreta vel absolute ac per se,
vel comparatione alterius considerari possit: Pari ratione quantitas Cō-
tinua vel vt immobilis, vel vt mobilis, sub cognitionem nostram ca-
dat; Iure optimo effectum est, vt quatuor præcipuæ Mathematicæ disci-
plinæ constituerentur, quæ de duplici quantitate sub duplici vtriusq;
consideratione disputarent, cuiusmodi sunt illæ quatuor iam enumeratæ.
ARITHMETICA siquidem circa quantitatē discretam, hoc,

A est

COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ

est, numerum absolute ac per se consideratum versatur, passiones videlicet eius, & totam numerorum vim vna cum arte numerandi diffuse, ac diligēter inquirens, explicansq;: GEOMETRIA deinde de quantitate continua immobili differit, & terræ aliarumq; rerum magnitudines metiri docet. MUSICA uero circa quantitatem discretam, hoc est, numerum facta comparatione cum alio versatur; sonorumq; concentus, atq; harmoniam considerat. ASTRONOMIA demum de quantitate continua, magnitudinē mobili disputationem in fluit, & cœli, astrorumq; motus inuariabiles perscrutatur.

HARVM autem quatuor scientiarum Mathematicarum (ex quibus quidem omnes aliæ quoque modo de quantitate agentes manant, ac propagantur) latissime patens est Astronomia ob multitudinem rerum, quas considerat; & ob id dignissima, simul ac iucundissima ab omnibus semper habita est, vt in nullam alteram scientiam plus studiū, laboris, ac diligentia contulerint antiqui Philosophi, quam in hanc vñ Astronomiam. Sed quoniam successu temporis plurimi ab hac egregia disciplina prolixitate librorum, ac difficultate rei perterriti abhorrebant, ita vt pene iam collaberetur pulcherrima hæc scientia; Ideo IOANNES DE SACROBOSCO natione Anglus egregius sua tēpore Philosophus, ac Mathematicus, qui floruit circa annū Domini. 1232, videlicet ante annos 337, volēs huic malo succurrere; in communem studiosorum vtilitatem ex probatissimis, selectissimisq; Astronomis, videlicet, Ptolemæo, Alphragano, Albategnio, & plerisque alijs compendium quoddam exiguum vniuersæ Astronomiæ, quod esset veluti introductio quædam ad scriptores Astronomiæ grauiores, sūma & accuratissima diligentia conscripsit; quod quidem ad nostra vsq; tēpora magnū semper in scholis omnibus obtinuit nomen: In eo n. omnia mira breuitate pertractantur, vt nihil fere omittatur eorum, quæ ad Astronomiam spectāt, nihil etiā apponatur, quod ad rem non pertinet; quod quidem esse probatissimi scriptoris munus, nemo est, qui ignorat. Hoc igitur opusculum visum est nobis annotationibus copiosioribus illustrare, in quibus conati sumus, quantum fieri potuit, sententiā primo auctoris simplici narratione explanare; Deinde ea, quæ ipse videtur omisisse, supplere; & quæ nimis succincte docuit, longiore sermone dilucidare, insistentes semper vestigijs antiquorum Astronomorum, ad dentes insuper obseruationes nonnullas recentiorum, vt perfectius intelligi

telligi possint ea, quæ ab alijs obscure dicta fuere de motibus cælorum, & forma totius mundi.

VERVM antequam ad auctore ipsam accedamus interpretandū, opera pretium erit, pauca prius de Astronomia in vniuersum præfari, vt paratiori animo, alacrioriq; ad hanc scientiam studiosi accedant. Hæc autem in quatuor capita distinguemus; in quorum primo breuiter docebimus, quinam fuerint primi huius disciplina inuectores, & qui potissimum in ea auctores excelluerint: In secundo, quibus partibus vniuersa hæc scientia Astronomica contineatur, aperiemus: In tertio de præstantia, dignitateq; Astronomiæ disputabimus: In quarto deniq; de eiusdem vtilitate, ac necessitate in medium nonnulla adducemus.

DE INVENTORIBVS ASTRONOMIÆ.

NEMINI dubium esse debet Astronomia primos inuectores extitisse humani generis progenitores, ac propagatores, Adamum dico, Noe, Abrahamum, & ceteros huiusmodi, a quibus etiam alias omnes disciplinas honestas originē duxisse testantur antiquissima historia. Nam ut scribit Iosephus antiquitatum Iudaicarum lib. 1. cap. 4. Cum prædixisset Adam filijs suis exterminationem rerum omnium, vnam ignis uirtute, alteram vero aquarū ui, ac multitudine fore venturam, illi pertimescentes, ne disciplina rerum cælestium, quæ primi adinuerunt, dilaberetur ab hominibus, aut antequam ad notitiam venirent, deperirent; duas fecere columnas, aliam quidem ex lateribus, vnam vero ex lapidibus, & in ambabus, quæ inuenerant, conscripserunt, ne si constructa ex lateribus exterminaretur ab imbribus, lapidea permanēs præberet hominibus scripta derebus cælestibus, quam columnam lapideā refert Iosephus huc vsq; in Syria cōseruari. Idem Iosephus cap. 8. eiusdem lib. affirmat, ideo antiquos illos patres tam longam duxisse vitā, vt vacare possent rebus Astronomicis, ac Geometricis, cuius quidem verba hæc sunt. NVLLVS autem ad vitam modernam, & annorum breuitatē, quibus nunc uiuimus, uitam comparas antiquorū, putet falsa, quæ de illis sunt dicta, et eo quod nunc vita tanto non ducatur tempore, credat nequaquam illos ad vitam illius longitudinem peruenisse. Illi namque, cum essent religiosi, & ab ipso Deo facti, cumque eis pabula opportuniore ad

A ij maius

maius tempus existerent præparata, tantorum annorum circulis rite viuebant. Deinde propter virtutes, & gloriosas vtilitates, quas iugiter perscrutabantur, id est, Astrologiam, & Geometriam, Deus eis ampliora viuendi spacia condonauit, quæ non edificere potuissent, nisi sexcentis viuerent annis. Per tot enim annorum curricula magnus annus impletur. *Rursus in eodem lib. cap. 15. Abrahamum virum iustum, & magnum, in cælestibus rebus expertum nominat. Et cap. 16. testatur, eum primum instruxisse Aegyptios in Arithmetica, & Syderû scientia. Ita .n. de eo scribit. Arithmeticam quoque eis (id est, Aegyptijs) contulit, & quæ de Astrologia sunt, ipse contradidit. Nam ante aduentum Abraham in Aegyptum hæc Aegyptij penitus ignorabant. A Chaldæis enim hæc plantata noscuntur in Aegypto, unde etiam peruenisse noscuntur ad Græcos.* **CONSTAT** igitur *Astronomiam scientiarum esse antiquissimam, cum ante diluuiû, immo sub initium mundi extiterit, vt iure optimo cum omnibus alijs artibus, ac scientijs de antiquitate possit decertare, quandoquidẽ nullã legimus fuisse antiquiorem. Hinc fit, vt ij auctores, qui in historijs leguntur fuisse primi Astronomiæ inuentores, ipsam potius iam diu inuentã, immo a primordijs mundi exortam illustrasse, nouisq; additionibus adauxisse censendi sint, quam ad inuenisse; & ob id primos eos huius disciplinæ auctores appellatos esse.*

CAETERVM cui potissimum hæc inuentio, seu potius amplificatio Astronomiæ sit adscribenda, magna inter auctores fuit semper controuersia, & adhuc sub iudice lis est. Quidam enim eam attribuunt Aegyptijs; Quidam Assyrijs; Quidam Babylonijs; Quidam vero eam primum ab Aethiopibus inuentam fuisse asserunt, eo quod sub Aequinoctiali circulo degentes serenissimo semper cælo fruuntur, ex quo facile syderum cursus obseruare possunt. Non insicantur tamen hi auctores, Aegyptios eam postea magis perspicuam, illustrioremq; reddidisse. Neq; vero desunt, qui Atlantem huius disciplinæ primum inuentorem faciunt, voluntq; inde fabulam illam originem traxisse, ipsum videlicet humeris suis cælum sustinuisse, quod primus cursum Solis, & Lunæ, syderumq; omnium conuersiones, rationesq; vigore animi, solertiaq; curasset tradendas hominibus. De quo sic scribit Diodorus Siculus lib. 4. Ferût Atlantem Astrologiæ fuisse peritissimum, deq; sphæra primum inter homines disputasse; qua ex re visus est Cœlum

lum suis humeris sustinere, locum præbente fabulis sphære inuentione. De eodem B. August. lib. 18. de ciuit. Dei sic ait. Atlas magnus fuisse Astrologus dicitur, vnde occasionem fabula inuenit, vt eum Cælum portare confingeretur. Vult quoq; Eusebius Cæsariensis in preparatione Euangelica, Enoch, & Atlantem esse vnum & eundem hominem. Cælius Rhodiginus lib. 18. lectionum antiquarum putat, Astronomiam primum a Sidonijs propter vsum nauigationis fuisse inuentam. Sicut enim Geometria prima fundamenta iecerunt Aegyptij ob rationem mensurandorum agrorum, quam habere non poterant sine Geometria; & Phœnices ob frequentes mercaturas, commerciaq; prima Arithmetices rudimenta tradidisse existimatur: Ita etiam Sidonij propter assiduam nauigationem, qua utebantur, Astronomiam primi inuenisse creduntur, quoniam sine hac scientia nauigationis vsus consistere minime valet; hanc tamen postea mirum in modum auxerunt Chaldæi, Persæ, Indi, Aegyptij, Græci, nec non Arabes quam plurimi.

QVICQVID tandem sit de primis inuentoribus Astronomiæ, clarum est atq; certum, complures insignes auctores in ea excelluisse, e quibus recensèbo duntaxat magis præcipuos. In primis floruit in ea Atlas Promethei frater, rex Mauritaniæ in Aegypto natus, qui eam tradidit Herculi, qui in hac disciplina tantum dicitur profecisse, vt ob eximiam doctrinam de rebus Cælestibus, qua insigniter præditus erat, Cælum ab Atlante susceptum humeris suis sustinuisse prædicetur, magnaq; eum esse gloria potitum historiæ testentur, quod sphæram astrorū primus in Græciam transtulerit. His postmodum plurimi insignes Astrologi successerunt, vt Anaximāder Milesius, Thales Milesius, Pythagoras Samius, Eudoxus Cnidius tempore Platonis auditor Aegyptiorum & Chaldeorum, Callippus, Architas Tarentinus, Euclides Megarensis, Aratus Solensis, Timochares Alexandrinus, Abrachis, Hipparchus Rhodius, Eratosthenes Atheniensis, Archimedes Syracusanus, Sosigenes, Iulius Cæsar, qui opera Sosigenis annū ad solis cursum accommodauit, Andromachus Cretenensis, qui dicitur esse inuētor Theoricarum, Proclus Diadochus, Menelaus Romanus, qui & Mileus Geometra, Theodosius Tripolita auctor trium librorum de sphericis elementis, Ptolemæus omnium peritissimus, Theon Alexandrinus, Iulius Firmicus Siculus, Pappus Alexandrinus, Albumasar, Almeon Arabs, Abraham Auenefre, Albategnius, Thebit, Hali, Geber Hispanus.

6 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ

lenfis, Alphraganus, Alphonsus rex Hispania, a quo tabulæ Alphonsi nomen desumpserunt, Vitellio, Georgius Peurbachius, Ioannes de Regiomonte, Ioannes Vernerus Norimbergensis, Ioannes Blanchinus Ferrariensis, qui etiam tabulas Astronomicas composuit, Ioannes Stæflerianus, Nicolaus Copernicus. Hodie vero in hac scientia clarent Franciscus Maurolycus Siculus Abbas, & Petrus Nonius Salacensis Lusitanus, & alij pene innumeri.

DE PARTIBVS ASTRONOMIÆ,

VT RECTIVS colligamus, quasnam partes sub se cōprehendat Astronomia, non in congrue a nominis explicatione sumemus exordium. Scientia igitur hæc de rebus cælestibus, quæ Astronomia appellatur, iuxta nominis rationem, etymologiamq; nihil aliud significare videtur, quam astrorum rationem ac legem, ita vt Astronomia idem sit, quod syderum scientia. Differit enim de syderum motibus, motuumq; certis & perpetuis vicibus ac legibus, ordine stellarum atq; Cælorum, situ ac positu, ortu & occasu, multitudine ac magnitudine, distantia a terra & a se inuicem, mutuo congressu, eclipsibus, & alijs huiusmodi; Differit, inquam, de his omnibus exacte, quantum videlicet humana mens assequi potest. Hæc ab alijs appellari solet Astrologia. Hæc enim tempestate pro eadem scientia vsurpantur fere Astronomia, & Astrologia, & idcirco in progressu nos quoque hisce nominibus sine discrimine vtemur; quamvis nonnulli Mathematicorum, præsertim antiqui, id inter hæc vocabula constituendum esse discriminis velint, vt Astronomia eam doctrinam significet, quæ motus cælorum astrorumq; considerat: Astrologia vero illi arti accommodetur, quæ ex conuersionibus cælorum, & coniunctionibus astrorum, oppositionibusue euentus prædicit futuros, & præensiones quasdam significatonesq; ad valetudinem, & rem familiarem tuendam accommodatas.

DIVIDITVR autem Astronomia, ut & reliquæ disciplinæ, in Theoricam, id est, contemplatricem; & Practicam, hoc est, operantem & agentem. Theorica considerat vniuersam mundi machinam, vt in se est, describens constitutionem mundi, sphaera situm ac cursum, diuidensq; totam mundi cōpagem in ætheream & elementarem regionem: Deinde inuestigat numerum, magnitudinem, & motum omnium corporum

porum cælestium, stellarum omnium ac planetarum ortus, obitusq; speculatur: Pari ratione omnium constellationum, & signorum figuras, & imagines considerat, veraq; loca tam stellarum fixarum, quam errantium, quas Planetas vocant, certissimo docet calculo supputare: Si militer planetarum progressus, status, regressus, coniunctiones, oppositiones una cum eclipsibus luminarium, solis videlicet, ac Lune, & id genus alia propemodum infinita, diligentissime inquirir. Atq; hæc Astronomia explicatur parti in *Almagesto*, seu magna constructione *Ptolemæi*, vel etiã in *Epitome Ioannis Regiomontani*, in opere *Astronomico Albategnij*, in opusculo *Alphragani*, in *Theoricis planetarum Georgij Peurbachij*, in revolutionibus cælestibus *Nicolai Copernici*, & in aliorum fere innumerabiliū auctorū voluminibus: Partim instrumentis quã plurimis ab Astronomis summa industria ad hoc inuentis, ut motus cælestes nobis ob oculos ponerent, quale ē, *Astrolabiū vulgare*, seu *Planispheriū Ptolemæi*, *Astrolabium Gemmæ Frisij catholicum seu vniuersale*, *planispheriū Ioannis de Roias vniuersale quoq;*, *Annulus Astronomicus*, *Quadrans*, *Torquetum*, *Radius Astronomicus*, & id genus alia: Partim deniq; docetur *Theorica Astronomia* in ea parte, quæ dici solet *tabularis*, eo quod per numeros in tabulas digestos Astronomi Cælorum motus scrutentur, quales sunt tabulæ *Alphonfi regis Hispaniæ*, *Ioannis Regiomontani*, *Ioannis Blanchini Ferrariensis*, *Nicolai Copernici*, quæ tabulæ *Prutenicę* nupari solent, & multorum aliorum.

PRACTICA vero Astronomia, quam alij *Iudiciariam*, seu *Prognosticam*, id est, *Diuinatricem* dicunt, omnia ista ad vsum vite humane accommodat; Contemplatur enim cõplexiones, & naturas tum signorum, constellationumq; , tum etiam Planetarum, reliquarumq; stellarum, explicatq; quanam signa sint calida, quæ frigida, quæ temperata, quæ masculina, quæ fœminina, & id genus alia. Rursus ex motibus orbium, & stellarū futuros euentus in hisce inferioribus prædicit. Verum quoniam huic Astronomiæ parti multi multa temerarie, ac perperam ausi sunt adyccere, adeoq; hanc partem prognostiã amplificare voluerunt, ut sit iam res omnino supersticiosa, exosaq; , & merito ab Ecclesia suspecta habeatur, mirumq; in modum a B. Augustino damnata in libris de *Doctrina christiana*; propterea nihil omnino de ea nobis dicendum existimo.

DE PRÆ-

■ COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ
DE PRÆSTANTIA ASTRONOMIÆ.

CUM e duobus nobilitas alicuius scientiæ, auct. Arist. sumi debeat, nempe ex præstantia subiecti, de quo agit, & ex certitudine demonstrationū, quibus ea, quæ considerat, confirmat, (Ait enim eam scientiam esse præstantiorē, nobilioremq; , quæ uel circa res præstantiores versatur, uel quæ certior est,) quanta sit Astronomia dignitas, ac excellētia, haud obscure ex utroq; capite cognosci potest. Si namq; subiectum, seu materiam Astronomiæ spectemus, supremum ei prope locum inter reliquas omnes disciplinas humanas, seu lumine naturali acquisitas, concedendum esse, fateri necesse est. Agit enim hæc scientia de corporibus cælestibus, quæ omnium nobilissima existunt, multas ob causas.

PRIMO quidem, quoniam sunt ingenerabilia, ac incorruptibilia, æternisq; alterationis corrumpentis expertia, omni deniq; motu substantiam eorum aliquo modo variante immutabilia, cuiusmodi non sunt reliqua corpora, de quibus Philosophus naturalis disputat. Nam licet elementa, ut uult Aristoteles cum philosophis, secundum se tota non possint generari aut corrūpi, secundū tamen partes eorum cōtinuæ sunt generationi, corruptioniq; obnoxia. SECUNDO, quia corpora cælestia sunt causa oīum horū inferiorū, ut placet Arist. I. Mete. ubi ait, Necesse esse mūdiū inferiorē superioribus lationibus cōtinuari, ut oīs inde uirtus deriuetur. Item 8. Phys. asserit, oīa produci mediāte motu Cæli, ob idq; motū cælestem, uitam omniū entium nuncupare non dubitauit. Rursus 2. de cælo affirmat, cælum in hæc inferiora agere mediante lumine, & motu. Postremo 2. de Gene. & corrup. testatur, propter motum Solis, et aliorum planetarū in circulo obliquo, id est, in Zodiaco, fieri generationes, & corruptiones in hisce inferioribus; Idemq; plerisq; alijs in locis affirmat, cui fere totus philosophorum cætus astipulatur. TERTIO, qm corpora cælestia sunt propinquiora nobilissimo ac primo enti, puta, Deo glorioso; Immo secundū Auerroem corpus cæleste est mediator, ac ligamentum superiorum cum inferioribus, & locus æternorum, ac diuinorum; omnes etenim philosophi, ac nationes etiam quantumuis barbaræ, in cælo Deum tanq in sede collocāt propria. Quamuis enim Deus non huic vel illi loco sit alligatus, sed ubiuis locorum (quod nullis alijs conuenit rebus) existat; ponitur tamen in cælo, tanq in nobiliori mūdi parte, ubi maxime suam omnipotentiam, & bonitatem manifestat, ut

ut Theologi asserunt. **Q**UARTO, ac postremo, quia inter alia omnia corpora nobilissimum locum, supremum videlicet, possident cælestia corpora; Quo autem corpora sunt superiora, eo etiam nobiliora existimari debent, ut philosophi omnes fatentur. Ut enim terra omnium elementorum infimum est in situ & loco, ita quoque in dignitate postremum existit: Cui in nobilitate succedit aqua, quia superiorem occupat locum: Deinde sequitur aer, quoniam sua leuitate aquam transcendit: Vltimo ignis principatum inter omnia elementa obtinet, cum sit supra omnia collocatus. Accedit etiam ad dignitatem corporum cælestium, quod habent accidentia nobilissima, nimirum & motum, & figuram circularem, ut suo loco ostendemus, lumen, & alia huiusmodi; ut non immerito Aristoteles hæc corpora videatur diuina nuncupasse.

QUOD si modum demonstrandi, quo utitur Astronomia, consideremus, non solum omnes naturales disciplinas hæc scientia longe superabit, sed nec inter Mathematicas scientias infima existimanda erit. Adhibet. n. ad ea confirmanda, de quibus agit, demonstrationes efficacissimas, Geometricas nimirum, & Arithmeticas, quæ ex sententia omnium philosophorum primum certitudinis gradum obtinent. Quare non sine ratione ex utroque capite, nempe nobilitate subiecti, & certitudine demonstrandi, voluit Ptolemæus ad initium Almagesti, Astronomiam simpliciter inter reliquas scientias esse primam. Ait enim philosophiam naturalem & Metaphysicam, si modum demonstrandi illarum spectemus appellandas potius esse coniecturas, quam scientias, propter multitudinem, & discrepantiam opinionum.

DE VTILITATE ASTRONOMIÆ.

QUANTA sit huius præstatißimæ sciëntiæ utilitas, immo verò necessitas, vix explicari potest, Ad omnes siquidem disciplinas videtur Astronomia viam quodammodo parare, & aditum monstrare securum. Conducit enim in primis plurimum sacræ Theologiæ; Nam consideratione orbium cælestium, ac motuum semper eodem modo, & inuariabiliter sese habentium, cognoscitur magnitudo, excellentiaque creatoris ipsorum; Ut non immerito Ptolemæus in principio Almagesti asseruerit, hanc vnam scientiam esse viam, ac semitam ad sciendum Deum altissimum. A qua sententia non abest D. Paulus ad Rom. I. ubi ait, Inuisibilia

Dei a creatura mundi, per ea quæ facta sunt, intellecta conspiciuntur, &c. Quo in loco cū oēs res creatas, tū maxime videtur corpora cælestia intellexisse. Hæc etenim sua pulchritudine, magnitudine, & multitudine, suorumq; motuū, & influxuum mira varietate, ac stabilitate perpetua, mirum in modum Dei gloriosi bonitatem, sapientiam, ac providentiam commendant, atq; in eius cognitionem, amorem, ac admirationē maxime nos inducunt, quod egregie testatur regius propheta Dauid, cum dicit. Cæli enarrant gloriam Dei, & opera manuum eius annūciat firmamentum. Item. Quoniam videbo cælos tuos, opera digitorum tuorum, Lunam & stellas, quæ tu fundasti. Cui sententiæ fauet id, quod scriptū est Sap. Cap. 13. vbi de corporibus Cælestibus ita legitur. Qui horum pulchritudine delectati Deos putauerunt, sciant, quanto his creator eorū speciosior est: A magnitudine enim speciei, & creature cognoscibiliter poterat creator horum videri. Ex quo factum est, ut Astronomia, quæ de prestantissimis istis corporibus disputat, a plerisque Theologia naturalis vocetur.

INSERVIT etiam Metaph. hæc disciplina, quia auctoritate Astrologorum Aristot. ex numero orbium in sua Metaphysica collegit numerum intelligentiarum: Pari ratione ex motibus orbium cælestium virtus & substantia intelligentiarum, quæ illos mouent, maxime inuestigari, ac percipi potest.

NON parum quoq; confert hæc scientia ad naturalem philosophiā, quoniam multa supponit philosophus ab Astronomis inuenta, ac demonstrata, vt videre est in 2. lib. de Cælo, & alijs libris Aristotelis. Deinde quia ex motu cælesti inuariabili inuestigauit Aristoteles. 8. phys. primum motorem æternum, omnisq; mutationis expertem.

MEDICINÆ vero adeo conducit Astronomia, vt Gale. Medicorum princeps ægrotos moneat, ne se committant manibus medicorum Astrologiam ignorantium; Nam, ait, medicamenta parum, aut nihil prosunt tēporibus incongruis exhibita; Immo vero sæpenumero nocere solent; Hæc autem tempora ex planetarum motibus, qui ad Astronomiam pertinent, cognosci possunt duntaxat.

QVID porro poeta efficerent, si hac præclara disciplina essent prorsus destituti? Nam quid eorum poemata, aut scripta præclari, aut egregij habent, quod astrorum motibus, ortu & casu signorum, ac stellarum non sit refertum? Adde quod nemo antiquorum poemata intel-

liget

liget, nisi prius optime in Astronomiæ studio fuerit versatus.

ARS quoq; Nautica tantum humano generi utilis, ac necessaria, nulla ratione fines suos absq; præsidio Astronomiæ digne potest tueri, ut ingenue fatentur omnes Nauticæ artis scriptores.

ACCEDIT etiam, quod viris in ecclesiastica dignitate constitutis pernecessaria est Astronomia, teste B. Augustino, ad congressus, oppositionesq; luminarium, ad mobilia festa, & cætera id genus decus, & statum Ecclesiæ respicientia, exactius discutienda; ob cuius Astronomiæ neglectum factum est, ut a vera sacri Paschatis obseruatione, aliarumq; celebritatum mobilium tantum plerumq; exorbitemus, ut Iudei, Turcæ, & cæteræ gentes mirum in modum ignorantia nos arguant; Quod quidem plurimi ac grauissimi Mathematici uehementer deplorant: Atq; huic malo Leo Pont. X. fertur sæpe remedium voluisse adhibere, si modo tunc temporis eximiorum ac prestantium Astronomorum ei copia fuisset, quibus tute curam emendandi Calendarij, corrigendiq; potuisset committere. Habet etenim Astronomia inter cæteras propemodum infinitas, hanc etiam insignem vtilitatem, quod anni certas metas, & partium anni iustam descriptionem, notatis diligenter æquinoctijs, & solstitijs veris, commonstrat, menstrua spacia definit, dierum noctiumq; vices, intervalla, & quantitates exactissime metitur, atq; distinguit.

EST præterea Astronomia veluti fons, & origo Cosmographiæ; quoniam sine huius scientiæ auxilio descriptio globi terreni, doctrina de locorum intervallis, deq; regionum designatione, & cætera huiusmodi, quæ mirabile ornamentum, simul ac vtilitatem omnibus rebus pub. asserunt, nullo pacto potest perfecte haberi.

OMITTO, quod hæc scientia summe est necessaria ad reipub. administrationem, ut ad agriculturam, ad bella gerenda, & alia huiusmodi; Cuius rei multa nobis exempla historiæ proponunt. Sulpitius enim ob scientiam eclipsidis lunaris, quæ solum in Astrologia edocetur, ingenti metu exercitum totum liberaasse perhibetur; Quod idem de Pericle Atheniense, nec non Dione Sicilia rege testantur historici. At vero Nicias Atheniensium imperator ob huius rei ignorancem metu percussus classem portu educere non est ausus, haud paruo reipub. Atheniensis incommodo, & iactura.

NEQVE vero prætereundum est, quod non ita multos ante annos

B ij Ductor

12 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ

Ductor quidam exercitus regis Hispaniarum apud Iamaicam insulam totum exercitum Christianorum ab imminēte morte huius diuinæ disciplinæ auxilio eripuit. Cum enim vniuersus Hispanorum exercitus in vltimo iam vita periculo esset constitutus, neq; Dux a Iamaicensibus alimenta vlllo posset modo impetrare, (Hac enim ratione sperabant Barbari exercitum Christianorum facile sine armis posse expugnari) rectoribus Iamaicensium nunciari iubet, ni sibi, suisq; omnibus necessaria ad victum subministrant, plurima illis ac suprema mala imminere: In cuius rei testimonium non multo post Lunam eos obscuratam esse vi-
suros, quam quidē ipse in Astronomia eximie uersatus iam iam defectu-
ram cognoscebat. Contempserunt quidem primo Barbari inissa Ducis
Christiani, ac minas: At cum ad constitutum ab ipso tempus Lunam
descendere sensim conspicerent, neq; huius rei causam intelligerent, illius
tum verbis primum fidem præbētes & commeatum Christianis affatim
subministrarunt, & ad ipsius Ducis, cæterorumq; militum pedes pro-
uoluti, vti sibi ignoscerent, obnixè efflagitarunt. Taceo multa alia
exempla similia; vt non immerito Ptolemæus asseruisse videatur, opti-
mum multum malum hominibus posse procurare.

AD OMNES has laudes accedit, quod semper hæc scientia de
rebus celestibus, nimirum Astronomia, habita fuerit in magno pretio.
Thales enim Milesius ita hac arte delectabatur, vt pauper omnino
philosopharetur, nullamq; rei familiaris curam habere videretur; qui
cum ab ignauis, vt fieri solet, quasi suiipsius esset oblitus, derideretur,
edoctus miram illius anni fertilitatem ab Astrologia, omnes in agro
Milesio oleas, anteq̃ florere cœpissent, coemisse dicitur, ditissimusq;
euasisse; Qua in re ostendere Milesijs volebat, prudentem virum, &
sapientem, pecuniam, si velit, facere posse.

SILENTIO prætermitto, quod apud Aegyptios nulli sacerdotes,
nulliq; Pontifices creabantur, nisi Mathematici; (Ita enim Astrologos
per Antonomasiā nominabant) Nulli apud Lacedæmonios regibus assi-
debant, nisi Mathematici; Nulli apud Persas reges salutabantur,
nisi Mathematici; Immo princeps philosophorū Aristoteles ad Alexan-
dram Magnum ita scripsisse fertur; (quod tamen absit ab homine Chri-
stiano) O rex clementissime nec surgas, nec sed eas, nec cibum sumas,
aut potum, penitusq; nihil sine periti Mathematici consilio, si fieri po-
test

It. nimirum

Thales enim Milesius

lib. 1. c. 2. 2. 2.

test, facias.

HAC disciplina Dionysium Areopagitam ob eclipsim Solis factam in plenilunio, quod naturæ viribus erat impossibile, Domini passionem denunciaſſe legimus, quando exclamauit, Aut Deus naturæ patitur, aut mundi machina diſſoluetur; Vnde paulo poſt, prædicatione Pauli apoſtoli ad Chriſti fidem eſt conuerſus. Hanc, ſi Iosepho credimus, Abraham primus Aegyptijs tradidit ſacerdotibus. Hac populi Dei ductor ille eximius Moysès excelluit, vt teſtatur B. Steph. in actis apoſtolorum dicens, eum fuiſſe inſtructum in omni ſapientia Aegyptiorum, quæ quidem potiſſimum in Aſtronomia conſiſtebat.

HIS omnibus laudibus adde, nullam eſſe profeſſionem, qua ita delectati ſunt maximi quiq; reges, & Imperatores, ac Aſtronomia; Fuit enim illis hæc diſciplina familiariffima, cuius rei teſtes ſunt tam qui priſcis ſæculis vixerunt, quam qui noſtro ſæculo. Nam fuit iſtud ſtudium Aſtronicum ſumæ curæ Iulio Cæſari Romanorum imperatori, qui vt hiſtoriæ perhibent, ex Aegypto ſecum adduxit Soſigenem Mathematicum inſignem & peritum, cuius opera plurimum eſt uſus in ordinatione anni ad curſum Solis; atq; ab eo tempore cæperunt artes Mathematicæ in Italia diligentius coli. Hic Cæſar tantum eſt hoc ſtudio delectatus, vt ipſemet de ſeipſo apud Lucanum dixerit.

. media inter prælia ſemper

Stellarum, caliq; plagis, ſuperisq; vacauit.

Hunc ſecutus eſt Adrianus Imperator adeo in motibus aſtrorū verſatus, vt ſingulis annis ſibiſpi conſcripiſſe prognosticon referant hiſtoriæ.

Quid dicam de Alphoſo rege Hiſpaniarum? qui adeo doctus in aſtrorum ſcientia extitit, vt inſigne opus tabularum Aſtronicarum compoſuerit.

Prætereo ex recentioribus Carolum Quintum Imperatorem ſemper Auguſtum, & Ferdinandum eius fratrem, qui mirum in modum hiſtudijs: aſtronicisq; inſtrumentis ſunt recreati.

ACCEDIT huc etiã, q̃ ex nulla alia ſcientia humana tanta voluptas, & delectatio capitur, quanta ex Aſtronomia; Quid.n. iucundius eſſe poteſt, quid amœnius, quid ſuauius, quid deniq; delectabilius, quam illam tot, & tantorum luminum venuſtiſſimam, atq; ordinatiſſimam ſeriem oculis perluſtrare? Nihil enim in hac vita eſſe, quod *ma*
gis

14 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ

gis animum hominis oblectet, plurimi & grauissimi auctores affirmant, vt iam mirum videri non debeat, cur aliqui duodecim integros annos, aliqui quadraginta, aliqui plures, paucioresuē in montibus sub dio transegerint causa considerandarū Stellarum. Immo diuinus Plato solū Astronomiæ causa oculos nobis esse concessos, asserere non est veritus. Ad quod Ouidius poetarum ingeniosissimus videtur alludere, dum sic canit.

Finxit in effigiem moderantum cuncta Deorum,
Pronaq; cum spectent animalia cætera terram,
Os homini sublime dedit, cælumq; videre
Iussit, & erectos ad sydera tollere vultus.

Et alio in loco.

Felices animæ, quibus hæc cognoscere primum,
Inq; domos superas scandere, cura fuit.

Et paulo post.

Admouere oculis distantia sydera nostris,
Aetheraq; ingenio supposuere suo.
Sic petitur cælum, non vt ferat Ofsan olympus,
Summaq; Peliacus sydera tangat apex.

IN hac enim pulcherrima arte ea lustrantur, quibus maius, aut pulchrius excogitari potest nihil; In hac animi nostri rapiuntur, atq; abstrahuntur a rebus huius terrestris orbis nunq̃ in eodem statu permanentibus ad ea, quæ nullis corruptionibus subiacent; In hac contemplis terreni huius puncti angustijs, per aera spaciosum, inter aureos soles, argenteas, mutabilesq; lunas, ac lucida sydera, mira dulcedine, & incunditate vagatur animus. Atq; hæc pauca ex multis, quæ de laudibus, vtilitateq; huius eximie discipline afferri possent, dicta sufficiant. Nunc ad auctorem sphæræ explicandum accedamus.

PROOEMIUM

IOAN. DE SACRO BOSCO 15
P R O O E M I V M

IOANNIS DE
SACRO BOSCO.



R A C T A T V M de sphaera quatuor capitulis distinguimus, dicturi primo compositionem sphaerae, quid sit sphaera, quid sit eius centrum, quid axis sphaerae, quid sit polus mundi, quot sint sphaerae, quae sit forma mundi.

IN secundo de circulis, ex quibus sphaera materialis componitur, & illa super caelestis, quae per istam imaginatur, componi intelligitur.

IN tertio de ortu, & occasu signorum, & de diuersitate dierum, & noctium, & de diuisione climatum.

IN quarto de circulis, & motibus Planetarum, & de causis eclipsium.

C O M M E N T A R I V S .



I N S C R I B I T V R hic libellus de Sphaera, id est, de figura quadam globosa, seu rotunda varios, & diuersos circulos continente, quae sphaera materialis solet nuncupari, inuenta mihi pro artificio ad hoc, ut possimus aliquam de rebus Caelestibus habere notitiam. Quoniam enim in nostra potestate non est, caelos, quando libuerit, ascendere, ut ibi gradus, circulosque consideratos visu percipiamus, eosque reuoluamus, vnde cumque & quocumque voluerimus; Rursus neque hominis aetas sufficit expectare ea omnia, quae in caelo futura sunt, neque ullus hominum, dum viuit, ea omnia, quae praesentia sunt, intueri potest; Amplius, nunc hic dies existit, illic nox; His modo Sol oritur, vel alia stella quaeuis, illis vero occidit; Hi sub sphaera obliqua, illi sub recta degunt; Et denique nullus omnibus in locis habitare simul eodem tempore potest; Quae tamen omnia requiruntur, ut aliquam possimus cognitionem habere eorum, quae in caelesti illa regione fiunt: Idcirco magna industria, summoque ingenio, excogitarunt artifices huius disciplinae summa eruditione praediti materiale aliquod instrumentum, quod nobis omnia illa,

illa, quæ in cælo imaginamur, & scire desideramus, ob oculos poneret. Tale igitur instrumentum appellatur Sphæra materialis, de qua inscriptum suum libellum auctor hic, non quod quasi ex proprio instituto de hac velit differere. Principalis enim eius intentio est in hoc libello agere de sphæra illa cælesti, in cuius gratiam hæc materialis est inuenta. Sed quoniam, ut diximus, notitia eorum, quæ in cælo apparent, acquiri minime potest absq; sphære materialis usu, ideo suum libellum de hac sphæra inscripsit, ita tamen, ut omnia, quæ de hac sphæra dicuntur, ad illam cælestem sphæram referantur.

TOTUM igitur studium auctoris positum est in eo, ut per sphæram materialem declararet nobis constitutionem, & figuram totius mundi, doceatq; quomodo cælestia corpora moveantur, qua ratione stellæ & signa oriantur, occidantq; quid deniq; ex hoc ortu consequatur, quantum ad dies & noctes in varijs climatibus; Ita ut iste tractatus sit fere compendium vniuersæ Astronomiæ. Quare non incongrue idem huius libelli statuemus subiectum, quod totius Astronomiæ, nempe Corpus cæleste mobile circa medium. Nam iuxta placita philosophorum, subiectum alicuius libri tres debet habere conditiones; primo, ut partes subiectæ, ac passionēs eius, quod subiectum dicitur, in illo lib. declarentur: Secundo, ut omnia, quæ in eo tractatu dicuntur, ad ipsum subiectum referantur: Tercio, ut id, quod subiectum illius libri constituitur, distinguat librum, seu scientiam illam ab omnibus alijs; Quæ quidem omnes conditiones corpori cælesti mobili circa medium respectu istius libelli conveniunt. Inuestigantur enim in eo corporis cælestis mobilis partes subiectæ, videlicet cæli particulares, quotnam sint numero, & passionēs eius diligentissime explicantur, ut motus, situs, figura, quantitas. & huius modi alia. Deinde omnia, quæ hic tractantur, per attributionē ad corpus cæleste mobile circa medium considerantur, ut quod terra & aqua rotundum corpus efficiant, & terra sit in medio mundi sita immobilis, & punctum existat respectu firmamenti, & id genus alia; neq; enim ratio eorum, quæ apparent in corporibus cælestibus, assignari posset sine his: Atq; hæc fuit causa, cur Ptolemæus in Almagesto, & auctor noster, Alphraganus, & ceteri oēs Astronomi multa dixerint de quatuor elementis, præcipue vero de Terra, ut nimirum facilius possent motus cælestes, qui circa terram tanq; centrum fiunt, declarare. Postremo per corpus cæleste mobile circa medium distinguitur hic libellus ab omnibus
alhs

alijs scientijs. Quamuis enim Aristoteles quoq; de cælo agit in lib. de cælo, tamen alia id ratione facit, q̃ Astrologus. Philosophus siquidem precipue naturam, ac substantiam cæli conatur inuestigare, & si quid de motu cæli in particulari asserit, id totum ab Astrologis emendicat: Astrologus uero de eodem corpore cælesti agit hac præcisa ratione, qua circa medium vniuersi est mobile, vt videlicet assignet periodos, & varietates omnium motuum, intelligendo semper motum tantummodo localem. Nam cælestia corpora alios motus, vt alterationem saltem corruptentem, augmentationem, diminutionem, generationem & corruptionem non admittunt.

IN HOC IGITUR Proæmio declarat nobis auctor suam intentionem, proponitq; modum procedendi, diuidens totum tractatum in quatuor capita. In quorum primo ait se declaraturum partes spherę, & quę sit forma mundi, quod quidem est dignissimum scitu. Quomodo enim non erit iucundissimum simul ac vtilissimum, nosse, quonam pacto huius mundi machina, qua tegimur, continemur, & in qua assidue vitam degimus, constructa sit atq; disposita? In secundo pollicetur se dicturum de circulis spherę. In tertio & quarto asserit se disputaturum de motibus astrorum, hoc ẽ, de ortu & occasu signorum, stellarumq;. Verum quoniam duplex potest esse de motibus cælestibus tractatio; Altera, quę inquit, ac explicat primum motum, qui proprius est, & peculiaris primo mobili ab ortu in occasum, rapitq; omnes alios orbes secum spacio vigintiquatuor horarum: Altera vero considerat, & declarat secundum motum, qui peculiaris existit, & proprius alijs cælis infra primum mobile, sitq; ab occasu in ortum; Contrahuntur enim quodammodo singuli orbes inferiores singulis etiã, ac proprijs motibus primo illi motui, a quo trahuntur ab ortu in occasum: Idcirco auctor noster volens vtramq; tractationem breuiter perstringere, in tertio Cap. agit de primo illo motu, & de omnibus, quę ratione illius accidunt in varijs regionibus, nempe de ortu & occasu signorum, quę a primo mobili perpetuo ab ortu in occasum deferuntur: Item de diuersitate dierum ac noctium, quę ob diuersum ortum, obitumq; signorũ diuersis in locis varia existit, & deniq; de climatibus, in quibus huius modi diuersitas reperitur, differit. In quarto vero Cap. disputat de circulis, orbibus, & motibus planetarum, & de causis eclipsium Solis & Lune, & de ijs, quę ratione secundi motus contingunt. Atque ita

compendio quodam videtur complexus fuisse hoc libello totā scientiam de rebus cælestibus.

CAPVT PRIMVM



SPHÆRA igitur ab Euclide sic describitur. Sphæra est transitus circumferentiæ, dimidij circuli, quæ fixa diametro eîusq; circumducitur, quôusq; ad locum suum redeat. Id est. Sphæra est tale rotundum, & solidum, quod describitur ab arcu semicirculi circumducto.

COMMENTARIVS



HOC PRIMVM Caput continet principia, ac fundamenta totius Astronomiæ, de quibus etiam doctissime differit Ptolemæus in prima Dictione suæ magnæ constructionis. Diuidi autem poterit commodissime in quatuor precipuas partes. Prima pars continet quinq; definitiones, duas quidem Sphæræ. Tertiā centri Sphæræ, quartā ipsius axis mundi, & quintā polorum mundi.

In secunda parte continetur diuisiones quædam Sphæræ: In tertia, quæ nam sit mundi forma, explicatur: In quarta deniq; quasdam conclusiones de cælesti, & elementari regione demonstrat auctor.

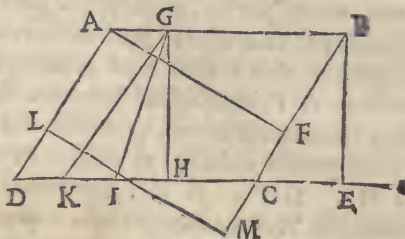
Vt autem duæ Sphæræ definitiones intelligantur, aduertendum est, apud Mathematicos tria genera quantitatum duntaxat reperiri; sub quorum primo continentur omnes lineæ, quarum extremitates sunt pñctæ: Sub secundo includuntur omnes superficies, quæ lineis terminantur; Tertium deniq; genus corpora, seu solida complectitur, quorum extrema sunt superficies. Linea est longitudo sine latitudine, vnā tantum habens dimensionem, quæ secundum longum diuiditur. Superficies vero est latitudo profunditatis expers, duas duntaxat recipiens dimensiones, vnā secundum longitudinem, alterā secundum latitudinem. Corpus deniq;, siue solidum est magnitudo tres admittēs dimensiones, longitudinem videlicet, latitudinem, & crassitiem seu profunditatem; Neq; alia magnitudo, siue quantitas a Mathema

tico

tico præter has tres consideratur, quod plures dari non possint, cum nec plures dimensiones tribus prædictis queant reperiri. Quod quidē ad initium librorum de Cælo Aristoteles licet conetur multis rationibus probabilibus confirmare; Mathematici tamen idipsum vnica demonstratōne clarissima ostendunt, quam libuit hic apponere, quod apud paucos reperiatur bene explicata.

SCIENDVM est igitur, omnia commensurari linea perpendiculari a Mathematicis, ita vt tam longa dicatur esse quælibet magnitudo, quanta est perpendicularis ducta ab vno extremo figuræ ad aliud extremum, ut in hoc proposito pa-

rallelogrammo $ABCD$, longitudo erit linea perpendicularis LM ducta a puncto L lateris AD , ad latus oppositum BC protractum, vel perpendicularis AF .

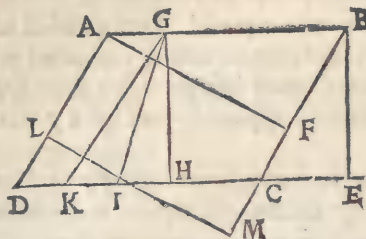


Pari ratione latitudinem cuiusvis quantitatis tantam dicunt esse, quanta est perpendicularis e ducta ab uno latere ad aliud, vt propositi parallelogrammi latitudo erit perpendicularis BE , a latere AB , ad latus DC , protractum extensa. Profunditas deniq; seu crassities, altitudine cuiuscunq; corporis tanta esse indicatur, quanta est perpendicularis producta ab vna parte ad aliā. Quam ob rē Euclides pulcherrime ad initium sexti lib. definiens altitudinem cuiusq; figuræ dixit, Eam esse lineam perpendicularē a vertice ad basin deductā.

RATIO vero, cur omnia Mathematici metiantur linea perpendiculari, ea est, quam Ptolemæus affert in libello, quem de Analemmate conscripsit, & quam Simplicius accepit ex libro eiusdem Ptolemæi de Dimensione; quoniam videlicet mensura alicuius rei debet esse stata, determinataq; & non indefinita: Inter cunctas autem lineas rectas, penes quas sumitur omnis mensura, sola linea perpendicularis est certa, determinataq; longitudinis, aliæ autem omnes indeterminatę. Vt in superiore parallelogrammo, linea perpendicularis BE , penes quam sumpsimus latitudinem figuræ, inter omnes lineas, quæ a latere AB , duci possunt ad latus DC , siue vltius protractum sit, siue

non, sola est stata, ac inuariabilis quantitatis; A quocunq; enim pun-

C y fto

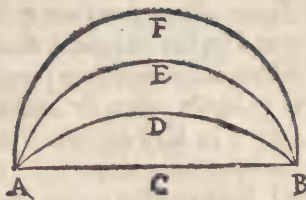


Et o lateris AB , duxeris ad
latus DC , lineam perpẽ-
dicularem, hac prorsus eius
dem erit longitudinis cū per-
pendiculari BE , qualis est
perpendicularis GH , nam
cum $G B E H$, (vt ma-
nifeste constat ex primo lib.

Euclidis) sit parallelogram-

um, erunt (per 34. primi Eucl.) latera opposita BE , GH ,
æqualia, et sic de alijs; Quod minime contingit in alijs lineis, quæ non
perpendiculares existunt: Ex quocumq; enim puncto lateris AB ,
ad latus DC , duci possunt innumera lineæ non perpendiculares, qua-
rum vna altera maior est, & omnibus minor existit perpendicularis ab
eodem puncto deducta, vt constat ex 19. prop. primi Eucl. in lineis
 GH , GI , GK . Quod cum ita sit, non sine magno consilio,
immo ipsa Natura duce, mensuræ quantitatum capiuntur penes lineas
ppediculares, quæ sole terminate sunt, ac inuariabiles, non aut secundū
alias, quæ infinitis modis possunt duci modo breuiiores, modo longiores;
Sicut etiam non solum apud Mathematicos, verum etiam apud vulgus
spacia, & itinerū internalla iuxta lineas rectas sumuntur, quæ breuissi-
ma sunt, & non penes circulares, quæ sexcentū modis variari possunt.

Vt spaciū interiectum inter A , &
 B puncta, tantū esse definitur, quan-
ta est lineæ recta ACB , non
autē, quanta est circularis ADB ,
aut AEB , aut AFB ; quo-
niam hæ non sunt determinatę, eius-
demue longitudinis, illa vero semper
eadem est, & omnium quæ ex puncto



A , ad punctum B , duci possunt, breuissima.

HOC IGITUR ita ostenso, omnia videlicet commensurari li-
nea perpendiculari, facile demonstrabitur, tres tantum esse dimensio-
nes ex natura rei in vna quaq; re corporea, vnam videlicet secundum
longitudinem, alteram secundum latitudinem, & tertiam secundum
profunditatem; Cuius rei causa est, quoniam ad quoduis punctum in
aliquo

aliquo corpore susceptum solum tres lineę perpendiculares, ita ut quilibet illarum ad reliquas duas sit ad angulos rectos, constitui possunt, non plures, quarum duę quomodolibet sumptę existent in vna eademq; superficie, reliqua vero in alia diuersa. Penes vnā itaq; harum linearum accipitur longitudo corporis, penes aliam latitudo, & penes tertiam altitudo, seu profunditas. Ex quibus constat, curuam corpori tres tantum insint dimensiones. Quare non inepte quidam sic corpus definire solent. Corpus, seu Solidum est magnitudo, in qua tres lineę rectę se inuicem ad angulos rectos interfecantes in vno eodēq; puncto protrahi possunt; in superficie enim solum duę possunt.

QVIBVS rite intellectis, facile duę definitiones sphaerę percipiuntur. Ita namq; habet prima definitio, quam auctor se desumpsisse testatur ab Euclide. [Sphaera est transitus circumferentię dimidij circuli, quę fixa diametro, eousq; circunducitur, quousq; ad locum suum redeat;] Id est, ut auctor ipse declarat. [Sphaera est tale rotundum, seu solidum, quod describitur ab arcu semicirculi circunducto.] Neq; enim sphaera est transitus, seu reuolutio ipsa, sed efficitur ex eiusmodi transitu, seu reuolutione; Ita ut hæc prædicatio, Sphaera est transitus, sit causalis, minime vero formalis. Est enim sensus, quod sphaera est tale solidum, quod ab arcu semicirculi, sua quidem diametro immobili, & fixa manente, vna completa reuolutione circumscribi intelligitur: Id autem Solidū circumscribi intelligitur, quod continue ab arcu circunducto tangitur. Vt si sumatur argilla, aut quęuis alia materia tractabilis, cui diameter aliqua pro materie spissitudine inferatur, & ad huius diametri extremitates Semicirculi circumferentia vtrinq; applicata circunducatur, donec ad eū locū, ex quo dimoueri capit, reuertatur, tolletur omnis inæqualitas argillę, efficieturq; figura sphaerica, siue rotunda. Tale igitur corpus rotundū a circumferentia semicirculi descriptum, Sphaera appellatur.

VERVM dicet aliquis, Cum circumferentia Semicirculi sit linea quædam curua omnis latitudinis expers, ex ductu autē, seu motu cuiusuis lineę imaginario, omnium Mathematicorum consensu, non efficiatur nisi superficies, qui fieri potest, ut Sphaera, quę est solidum quippiam, ut & auctor ipse in declaratione suę definitionis asseruit, & mox iterum ex Theodosio subiungetur, gignatur ex ductu, seu reuolutione, circumactioneue circumferentię semicirculi? nam ex tali circumductu

2. COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ

ductu sola superficies extrema sphære procreatur. Cui occurrendum est, definitionem hanc Euclidis non esse fideliter ab auctore recitatam. Euclides. n. in lib. XI. defin. 14. non dixit, Sphærā effici ex conuersione circumferentiæ semicirculi circa diametrum, sed ex ductu ac reuolutione totius semicirculi, quæ quidē constat esse superficiē. Quā ob rē sicut ex reuolutione lineæ rectæ finitæ circa alterū extremū fixum describitur circulus, ita vt ipsa lineæ superficiem efficiat, punctum vero alterum extremum circumferentiam designet; sic quoq; ex circumactione quidem superficiē semicirculi procreabitur soliditas sphære, ex reuolutione vero semicircumferentiæ superficies extrema rotunda; atq; hac ratione perfectum corpus sphæricum nascitur. Potest quoq; dici, (nam hæc responsio potius accusat auctorem, quam defendit) fortasse ideo auctore voluisse definitionē Euclidis in illo sensu potius adducere, q; in proprio, vt indicaret nobis viam ac methodum, qua sphæram perfectā possimus efficere. Si enim ex ferro, aut chalybe semicirculus fiat, ita vt maneat tantum circumferentiæ semicirculi, & diameter, circumferentiāq; exacuetur, vt ad scindendū sit apta, exurget illico instrumentū tornandis sphæris, seu globis, haud secus, q; circius circulis describendis aptissimum.

SPHÆRA etiam a Theodosio sic describitur: Sphæra est solidum quoddam una superficie contentū, in cuius medio punctus est, a quo omnes lineæ ductæ ad circumferentiā sunt æquales.

COMMENTARIUS.

HAEC EST secunda sphære definitio desumpta ex Theodosio de sphæricis elementis; in qua quidem tres particule continentur. Prima est [solidum] id est corpus, poniturq; ad differentiam figurarū planarum, cuiusmodi est circulus, quadratum, &c. Secunda, videlicet. [una superficie contentum] apponitur ad excludendū figuras solidas pluribus superficiebus comprehensas, qualis est rota currus, lapis molaris, pyramis, cubus, &c. Sed quoniā duplex est superficies, vna plana, quæ ex omni parte lineæ rectæ adequate potest cōmensurari, vt est superficies alicuius muri bene complanati, vel tabulæ, vel papyri bene extensæ: Altera curua, quæ vndique lineæ rectæ mensurari nequit

quit ; Atq; hæc vel est concava , vt est interior superficies alicuius hy-
driæ ; vel conuexa , cuiusmodi est exterior superficies hydriæ , vel pi-
lae ; Sphæra superficie curua, eaq; conuexa & vnica continetur. Ter-
tia deniq; particula est [in cuius medio &c.] adiungiturq; ad differē-
tiam plurimorum solidorum vna quidem superficie contentorum in qui-
bus tamen tale punctū assignari minime potest, quale est corpus ouale,
lenticulare, & alia huiusmodi.

QVOD si hanc definitionem cum priore conseramus, reperiemus
illam fabricandæ sphære modum, industriamq; nobis præbere : Hanc ve-
ro sphære iam fabricatæ substantiam explicare ; ob idq; illa potius de-
scriptio, hæc vero definitio dicenda erit. Quam quidem definitionem
Theodosij desumptam ex Tymæo Platonis eleganter expressit Cicero in
lib. de vniuersitate his verbis de mundo loquens. Ergo globosus est
fabricatus, quod σφαῖρος Græci vocāt, cuius omnis extremitas
paribus a medio radijs attingitur. Conuenit enim hæc etiam defini-
tio vniuerso mundo ; Mundus siquidem est sphæra solida, cum nihil in
ipso vacuum existat, sed omnia corporibus sint repleta a mundi conue-
xitate usq; ad eius centrum, vt in 4. phys. Aristoteles probat.

VERVM si rem diligentius introspeciamus, ambæ predictæ defini-
tiones sphære, potius cuiuslibet globo, seu pilæ accommodari possunt, quā
sphære illi, de qua libellum inscripsit auctor, & de qua præcipua nobis
est futura disputatio, idcirco ita poterit describi. Sphæra (de qua agen-
dum nimirum est) est instrumentum quoddam rotundum, in quo varij
circuli continentur, per quos cælorum motus, & totius mundi situs cō-
modissime explicantur. Quale nimirū est instrumentum, quod sphæram
materialelem dicunt.

QVI autem fuerint pulcherrimi istius instrumenti inuectores pri-
mi, non satis constat. Quidam enim putant, Atlantem sphæram primū
reperisse ; Deinde eam transportatam fuisse in Græciam ab Hercule, vt
auctor est Plinius. Quidam vero, ut idem testatur, Anaximandrum
Milesium primum inuentorem faciunt. Laertius Diogenes Museo hanc
inventionem ascribit. Alij deniq; alios inuectores faciunt, inter quos
etiam connumeratur Architas Tarentinus non ignobilis Scriptor. Ci-
cero tamen & Maternus testantur, Archimedem Syracusanum Mathe-
maticum subtilissimum inuentorem primum extitisse sphære instrumen-
talis, quæ sphæram illam cælestem ad vinum representaret. Nam vs
nobis

24 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ

nobis cœlorum compositionem, ordinationem, motusq; eorum ob oculos poneret, fabricauit, inquit, sphæram quandam vitream omnino transparentem tanto artificio, ut in ea planetarum globi, præcipue Solis ac Luna, proprijs motibus in diuersas mundi plagas incederent, nō secus ac in cœlo ipso mouentur. Ita perfecte & ad amissim sphæram cœlestem imitabatur sphæra hæc vitrea ab Archimede summa industria, ac arte constructa. De qua sphæra Claudianus poeta elegantissimum Epigramma conscripsit, quod libuit hic apponere.

*Iuppiter in paruo cum cerneret athera vitro,
Risit, & ad superos talia dicta dedit.
Huccine mortalis progressa potentia cure?
Iam meus in fragili luditur orbe labor.
Iura poli, rerumq; fidem, legesq; Deorum
Ecce Syracusius transtulit arte senex.
Inclusus varijs famulatur spiritus astris.
Et viuum certis motibus vrget opus.
Percurrit proprium mentitus Signifer annum,
Et simulata nouo Cynthia mense redit.
Iamq; suum voluens audax industria mundum
Gaudet, & humana sydera mente regit.*

ET ILLE punctus dicitur centrum sphæræ. Linea vero recta transiens per centrum sphæræ, applicans extremitates suas ad circumferentiam ex vtraq; parte, circa quam sphæra voluitur, dicitur axis sphæræ. Duo vero puncta axem terminantia dicuntur poli sphæræ.

COMMENTARIVS.

DECLARAT hic tribus reliquis definitionibus, quid sit centrum sphæræ, quid axis, quid deniq; sint poli sphæræ; quæ omnia perspicua sunt in auctore.

CENTRVM sphæræ Euclides in libro XI. ita describit. Centrum sphæræ est idem, quod & semicirculi, a cuius reuolutione sphæra effici intelligitur.

AXEM vero ita definit Euclides loco citato. Axis sphæræ est quiescens

escens illa linea, circa quam semicirculus (ex cuius nimirum circum-
actione sphaera conficitur) conuertitur. Proclus autem Diadochus sic.
Axis mundi (quem nos iam sphaeram esse diximus) vocatur dimetiens
ipsius, circa quam voluitur. Ex his vero omnibus definitionibus per
spicuum est, non omnem lineam, quæ per centrum sphaera transiens ex
tremitates suas ad circumferentiam ex utraq; parte applicat, axem
dici, (quamvis diameter dicatur) nisi circa eam sphaera voluatur. Multo
enim plura complectitur diameter, quàm axis, cum axis sit quid inferius,
Diameter vero quid superius: Omnis siquidem axis diameter est, at
non e contra; Quoniam in sphaera cælesti solæ eæ diametri axes dici pos-
sunt, circa quas fit aliquis motus, quæ quidem paucae sunt, & præci-
puus axis est ille, qui protenditur a septentrione per mediam terram uer-
sus austrum: Innumera tamen diametri assignari possunt, omnes nimi-
rum lineæ per centrum sphaera transeuntes; immo & planæ figuræ dia-
metros habent, ut circulus, & c. non autem axem. Axis etenim a so-
lidis duntaxat corporibus possidetur. Dicitur autem illa diameter, circa
quam Cælum, seu sphaera conuertitur, axis, sumpta similitudine ab
axe ligneo, super quem rota alicuius currus contorquetur; Deriua-
turq; hoc nomen ab agendo, id est, mouendo, quia videlicet circa eum
mundus sine intermissione circumagitur. Quem nobis Manilius poeta
eleganter depinxit his carminibus

Aera per gelidum tenuis deducitur axis,

Sydereus medium circa quem voluitur axis.

Axe quoq; cælum, terramq; sustineri sinxerunt antiqui. Vnde Cicero
ait. Terra quæ transiecto axe sustinetur. Ad quod alludit Lucanus, quā-
do Casari sedem in cælo commonstrat, ita scribens.

Ætheris immensi partem si presseris unam,

Sentiet axis onus librati pondera cæli.

QUONIAM vero duo sunt poli mundi; duo videlicet puncta
axem terminantia; Ille, qui nobis hic in Europa degentibus semper ap-
paret, conspicuusq; existit, dicitur Borealis, Septentrionalis, Aquilo-
ninus: Ab Astronomis autem appellatur polus Arcticus, id est, Vr-
sinus a constellatione quadam insigni, quæ græce dicitur ἀρκτικός latine
ursa, perpetuoq; circa polum hunc conuertitur; Hunc quoq; plerq;
nationes vocant Nort; Italis vero Tramontana dicitur. Alter vero
polus Australis denominatur, Meridionalis, vel Notius; Astronomi

D vocitant

vocitant *Antarcticum*, quod per diametrum oppositus sit polo *Arctico*. Hic nunquam a nobis conspicitur; Semper enim tantum sub nostro hemisphærio delitescit, quantum alter supra idem hemisphærium attollitur, ut hic *Romæ* 43. ferme grad. Vtrumq; hunc polum pulchre describit *Virgilius*, cum ait.

Hic *Vertex* nobis semper sublimis; at illum
Sub pedibus *styx* atra videt, manesq; profundi.

A Nautis vterq; polus stella maris, seu stella nautarum dicitur, quoniam videlicet ad stellas quasdam, quarum vna vni, altera vero alteri polo propinquissima existit, respicientes *Nautæ*, itinera sua per medium mare dirigunt.

DICUNTUR autem poli a verbo Græco, *πολέω*, quod significat verto seu circumago; Circa enim illa duo puncta tota mundi machina indefinenter circumuoluitur: Porro nonnulli hæc duo puncta, *Vertices*, seu *Cardines mundi* appellant; Sicut enim ianua circa cardines voluitur, ita etiam tota mundi structura circa dicta puncta, quæ sola immobilia existunt, conuertitur.

DIVISIO SPHÆRÆ

MUNDI.



SPHÆRA autem mundi dupliciter diuiditur, secundum substantiam, & secundum accidens. Secundum substantiam, in sphæras nouem; Scilicet, sphæram nominam, quæ primus motus, siue primum mobile dicitur: & in sphæram stellarum fixarum, quæ firmamentum nuncupatur: & in septem sphæras septem planetarum, quarum quædam sunt maiores, quædam minores, secundum quod plus accedunt, vel recedunt a firmamento. Vnde inter illas sphæras, sphæra *Saturni* maxima, sphæra vero *Lunæ* minima existit.

COMMENTARIUS.

HÆC EST secunda pars huius capituli, in qua duæ diuisiones sphaeræ mundi afferuntur. vna secundum substantiam, altera secundum accidens

accidens. Secundum substantiam diuidit auctor sphaeram mundi in nouē sphaeras. In qua diuisione non sumitur sphaera, vt complectitur omnia corpora mundum vniuersum componentia, cælos videlicet, & elementa; Sic enim plures essent sphaeræ, quam nouem, vt paulo post erit manifestū: Sed accipitur pro sphaera cælesti, quæ quidem constat, seu continetur duabus superficiebus, conuexa nimirum exteriore, & concava interiore, diciturq; proprie orbis; Hoc namq; differt orbis a sphaera, quod hæc ad centrum vsq; tota sit solida, vnicaq; tantum superficie, puta conuexa exteriore concludatur; orbis autem non ita, sed duabus finiatur superficiebus, vna exteriore, & altera interiore, quales sunt omnes cæli.

SED QVONIAM sphaera, seu orbis cælestis duobus modis sumi potest; vno modo pro quolibet orbe diuiso ab alio, siue sit concentricus mundo, siue eccentricus, hoc est, siue idem cum mundo centrum possideat, siue diuersum, quo pacto quilibet Planeta plures orbes continere dicitur, quorum tractatio, & consideratio ad Theoricas planetarum spectat, quamuis etiam auctor noster eos breuissime capite 4. perstringere conetur: Alio modo sumitur sphaera cælestis pro orbe totali ab alijs diuiso, qui vndiquaq; a mundi centro equidistat, & tam secundū conuexum, quam secundum concavum mundo concentricus existit, conficiturq; ex pluribus orbibus particularibus, qui ordinantur ad motum planeta; Quo pacto quicvis planeta vnum proprium, & peculiarem orbem habere dicitur, continentem alios orbes partiales partim concentricos, partim eccentricos, vt in Theoricis planetarum fiet perspicuum. Hoc igitur modo accipitur in hac diuisione sphaera, pro orbe videlicet cælesti integro continente plures alios partiales ad motum planetæ ordinatos. Diuidit itaq; auctor sphaeram ita acceptam in 9 sphaeras, nempe in sphaeram nonam, quæ primus motus, siue primum mobile dicitur: & in sphaeram stellarum fixarum, quæ firmamentum nuncupatur: & in septem sphaeras septem planetarum, videlicet in sphaeram Saturni, Iouis, Martis, Solis, Veneris, Mercurij, & Lune. Hanc tamen diuisionem paulo post examinabimus, quoniam Astronomi recentiores plures sphaeras constituunt.

SUNT autem omnes orbes cælestes contigui prorsus, & immediati inter se, ita vt semper superior inferiorem includat, non secus ac in tunicis caparum videmus superiorem vndiq; circundare inferiorem;

D ij quod

quod quidem ita esse demonstrabimus, cum de ordine cælorum disputabimus. Quare cum omne corpus continens maius sit corpore contento, recte subiungit auctor, spherarum cælestium quasdam esse maiores, & quasdam minores, secundum quod plus accedunt, vel recedunt a firmamento. Erit enim hac ratione sphaera nona omnium maxima; Deinde firmamentum maius erit sphaera Saturni, quæ statim subsequitur, & sic deinceps, donec ad spheram Lunæ, quæ infima est, deueniamus; Hæc namq; omnium spherarum minima est.

DICITUR nona sphaera ab auctore, & alijs Astronomis primus motus, seu primum mobile, quoniam, ut suo loco dicemus, suo motu velocissimo omnes alias inferiores sphaeras, quas ambit, secum rapit ab ortu in occasum spacio vigintiquatuor horarum. Quamvis autem nonam spheram, quam auctor hic putat esse supremam, ac primum mobile, sine discrimine possimus dicere & primam spheram, & nonam, siue ultimam; Primam quidem ordine naturæ, quia propior est primo enti, qua ratione sphaera Lunæ ultima existit, cum a primo ente sit remotissima; Nonam vero ultimamue, quoad nos, quia videlicet remotior a nobis existit, quo pacto Lunæ sphaera, quoniam nobis est propinquior, dicetur esse prima: Non tamen ab Astronomis dici consuevit ultimus motus, seu ultimum mobile, sed solum primus motus, vel primum mobile, ob dignitatem, & præstantiam, quam habet circumferendo sphaeras inferiores secum suo motu proprio, qua in re primatum habere videtur.

APPELLAT quoq; auctor cum Astronomis spheram, quæ est octaua quo ad nos, Firmamentum, & spheram stellarum fixarum. Firmamentum quidem, quia sicut munimentum, vallum, aut mœnia in extremis partibus posita cingunt, muniunt, ac firmant ciuitatem: sic etiam octaua sphaera, quæ Firmamentum nuncupatur, & quam antiquitas omnis supremum, ac extremum cælum putauit, firmat, continet, ambit, & quasi munit non solum reliquas sphaeras inferiores omnes; Verum etiam omnia, quæcunq; in mundo vniuerso existunt: Vel etiam dicitur Firmamentum, quoniam videlicet continet stellas firmitus he-rentes, ut mox dicetur. At vero spheram stellarum fixarum nominat, quia desert, circumuehit, & continet omnes stellas fixas; Quæ quidem stellæ non ideo fixæ dicuntur, quod non moueantur aut quod fixæ prorsus permaneant; Hoc enim falsum est, cum experientia compertum sit clarissime,

rissime, eas moueri, vt suo loco dicetur; Neq; etiam fixę dicuntur, quod non moueantur nisi ad motum orbis, in quo sunt; Hac enim ratione Planeta quoq; fixi dici deberent, cum solum ad motum orbium, in quibus existunt, circumferantur, vt postea ostendemus: Sed ideo appellantur fixę, quod semper eundem inter se situm, ordinem, atq; distantiam seruent, quod quidem tum antiquorum Astronomorum obseruationes, puta Ptolemæi, Albategnij, cæterorumq; ; tum etiam recentiorum manifestissime nobis declarat: sēper namq; Stellæ illustris illius constellationis, quę Orion nuncupatur, eundem inter se situm, ordinem, ac distantiam custodiunt, vt nimirum tres stellę cingulum orionis constituentes perpetuo lineam quasi rectam conficiant; Idemq; in stellis Vrsę maioris, & minoris, & deniq; aliarum constellationum obseruatum fuit; Qua de re lege Ptolemęum Dictione 7. Almagesti, & Ioannem de Regiomonte in epitoma eiusdem Dictionis, ubi plurimæ Stellarum obseruationes in medium proferuntur. Ob eādem quoq; rationem a Græcis dicta est, octaua hæc sphaera ἀπλανής quasi non vaga, inerrabilisq; ; quia nimirum omnes stellę in ea infixę sine ullo errore, permistioneue procedunt.

POSTREMO reliquę septem sphaerę, quarum singulę singulas continent Stellas, planetarum sphaerę vocantur, quoniam deferunt Stellas, siue astra, qui planetae sunt dicti, id est, astra erratica, seu Errones, non quod ita in cælo oberrent, ut non ordinato, certo, & determinato motu vehantur; hac enim ratione non posset de illis haberi scientia, quod verum non est, cum habeant certas motuum periodos: Sed ob id astra erratica vocantur, quod neq; ipsa inter se eādem semper habeāt distantiam, neq; cum stellis fixis octauī orbis eundem seruent ordinem; Quod quidē luce clarius intuemur fere quotidie in Sole ac Luna; Modo enim hi duo Planetae inter se omnino coniunguntur, vt fit in Nouilunio; modo inuicem opponuntur, ac maxime a se inuicem recedunt, vt in Plenilunio contingit; modo magis, modo minus propinqui inter se conspiciuntur: Rursus modo prope hanc stellam fixam octauī orbis, seu firmamenti apparent, modo prope illam; Atq; idem prorsus in reliquis planetis fuit obseruatum. Nunc enim recto videntur incedere cursu, nunc retrocedere, & in contrariam partem niti; Nunc occultari, & delitescere, deinde rursus prodire in lucem, seseq; aperire, & depromere; Nunc antecedere Solem; Nunc eundem subsequi; Nunc velocissimo

30 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ

cissimo cursu quasi incitari; Nunc vero ita retardari, vt ne moueri quidem existimentur, sed in eodem prorsus cæli loco consistere; Nunc deniq; in septentrionem excurrere; Nunc in meridiem; De qua re plura in Theoricis planetarum exponuntur. Hanc igitur ob causam ita hæstellæ in cælo oberrare videntur, vt casu quodam, ac fato agi iudicentur; Qua propter ab Astronomis Planetæ nuncupantur.

SECUNDVM accidens autem diuiditur in sphaeram rectā, & sphaeram obliquā. Illi autem dicuntur habere sphaeram rectam, qui manet sub Æquinoctiali, si aliquis ibi manere possit. Et dicitur eis recta, quia neuter polorum magis altero illis eleuatur: Vel quoniam eorum Horizon interfecat Æquinoctialem, & interfecatur ab eodem ad angulos rectos sphaerales. Illi vero dicuntur habere sphaeram obliquam, quicumq; habitant citra Æquinoctialem, vel vltra. Illis enim supra Horizontē alter polorum semper eleuatur, alter vero semper deprimitur: Vel quoniā illorum Horizon artificialis interfecat Æquinoctialem, & interfecatur ab eodem, ad angulos impares, & obliquos.

COMMENTARIVS.

DIVIDIT iam sphaeram secundum accidens in sphaeram rectam, & obliquam. Sed quoniam ea, quæ in hac diuisione dicuntur, & quæ deinceps sequuntur, intelligi non possunt, nisi prius quidam circuli sphaeræ cognoscantur, quorum in sequentibus frequenter fit mentio; Operæ pretium me facturum puto, si breuiter, & generatim circulos sphaeræ explicauero, plura de illis, eorumq; officijs, nominibusq; in 2. Cap. disputaturus, vbi de eisdem differit auctor; Nunc enim tantum rudimenter vocabula circulorum exponam.

DE CIRCVLIS SPHÆRÆ.



CIRCULI sphaeræ sunt 10. quorū hæc sunt nomina. Æquinoctialis, Zodiacus, Colurus solstitiorū, Colurus æquinoctiorū, Meridianus, Horizon, Tropicus Cancrī, Tropicus Capricorni, Circulus arcticus, & Circulus antarcticus. Priores sex, maiores

res dicuntur; posteriores quatuor, minores. Maior circulus dicitur is, qui idē centrū cū sphaera obtinet, ipsāq; sphaerā in duo hemisphaeria aequalia diuidit: Minor vero circulus appellatur ille, qui diuersum centrū a sphaera centro possidet, sphaeramq; in duo segmenta inaequalia partitur. Caterum quilibet circulus sphaerae, siue maior, siue minor, duos dicitur habere polos, circa quos, si moueretur, vniiformiter ferretur; Immo ex polis ipsis omnes circuli in superficie sphaerae describuntur. Est enim polus cuiuslibet circuli sphaerae, punctum illud in cōuexa superficie sphaerae, a quo omnes lineae rectae ad circumferentiam circuli ductae sunt euales. Nam cum ex polo circuli circumferentia describatur, necesse est, vt polus equaliter recedat ab omnibus punctis illius circumferentiae.

ÆQUINOCTIALIS circulus in sphaera dicitur ille maior, qui ex mundi polis est descriptus, equaliterq; ab vtroq; polo mundi secundum omnes sui partes remouetur.

ZODIACVS circulus est quoq; maior, descriptus ex polis distantibus a mundi polis per quartam partem, & insuper nonagesimā vnius quadrantis, qui secat equinoctialem, secaturq; vicissim ab eodem in duas medietates, oblique tamen, ita vt Zodiacus ad Æquinoctialem sit inclinatus, vnaq; medietas vergat ad septentrionem, altera ad austrū: Punctum autem mediū vtriusq; medietatis recedat ab Æquinoctiali tantum, quantum poli Zodiaci a polis mundi recedunt; quae quidem distantia continet 23. gradus, & semis. Appellamus gradū particulam vnam cuiusuis circuli diuisi in 360. partes: In tot enim partes quemlibet circulum partiuntur Astronomi. Ceterū in Zodiaco considerantur 4. puncta precipua, quorū duo dicuntur Æquinoctialia, duo vero Solstitialia. Æquinoctialia sunt illa, quibus Zodiacus Æquinoctiale secat: Solstitialia sunt duo illa, quae maxime diximus ab Æquinoctiali remoueri. Rursus punctorū equinoctialium illud, quod polo arctico est ad dexteram, (si nimirum medietas Zodiaci, quae in Septentrionē inclinat, in superiori hemisphaerio constituatur) Vernum dicitur, estq; principium Arietis: Alterum vero, quod eidem polo est ad sinistram, (eundem situm habente sphaera) Autumnale vocatur, estq; principium Librae. Solstitialium quoq; punctorum illud, quod ab equinoctiali in septentrionem recedit, estiuum appellatur, estq; principium Cancrī: Reliquum vero, quod ad austrum secedit, nuncupatur hybernum, estq; principium Capricorni. Atq; haec quatuor puncta diligenter sunt notanda, vt
alij

alii circuli sphaerę intelligi possint.

COLVRVS Solstitiorum est ille circulus, qui per polos mundi, polos Zodiaci, & puncta Solstitialia incedit.

COLVRVS Aequinoctiorum est circulus ille, qui per polos mundi, & puncta equinoctialia ingreditur, non autem per polos Zodiaci.

MERIDIANVS circulus est ille, qui per mundi polos, & verticem loci ducitur, supereminetq; alijs maioribus circulis in sphaera materiali. Est autem vertex loci, punctum in cælo, quod directe superpositum est illi loco, quale est illud, quod ostendit cacumen alicuius turris, si ad cælum usq; extenderetur: Sive illud, quod vertici capitis cuiusuis hominis imminet. Hoc autem punctum Arabes dicunt Zenith: Oppositum vero punctum per diametrum, quod eadem turris ostendit, si in alteram cæli partem intelligatur excurrere, appellant Nadir.

HORIZON, est circulus maior ex vertice loci tanquam polo descriptus, qui alijs etiam circulis in materiali sphaera supereminet, diuiditq; Meridianum, ab eodemq; diuiditur ad angulos rectos sphaerales, separatq; hemisphaerium visum a non viso.

TROPICVS Cancrī dicitur ille circulus minor, qui ex parte poli Arctici æquidistat Aequinoctiali, transitq; per illud punctum Zodiaci maxime ab Aequinoctiali remotum, quod principium Cancrī supra diximus nominari.

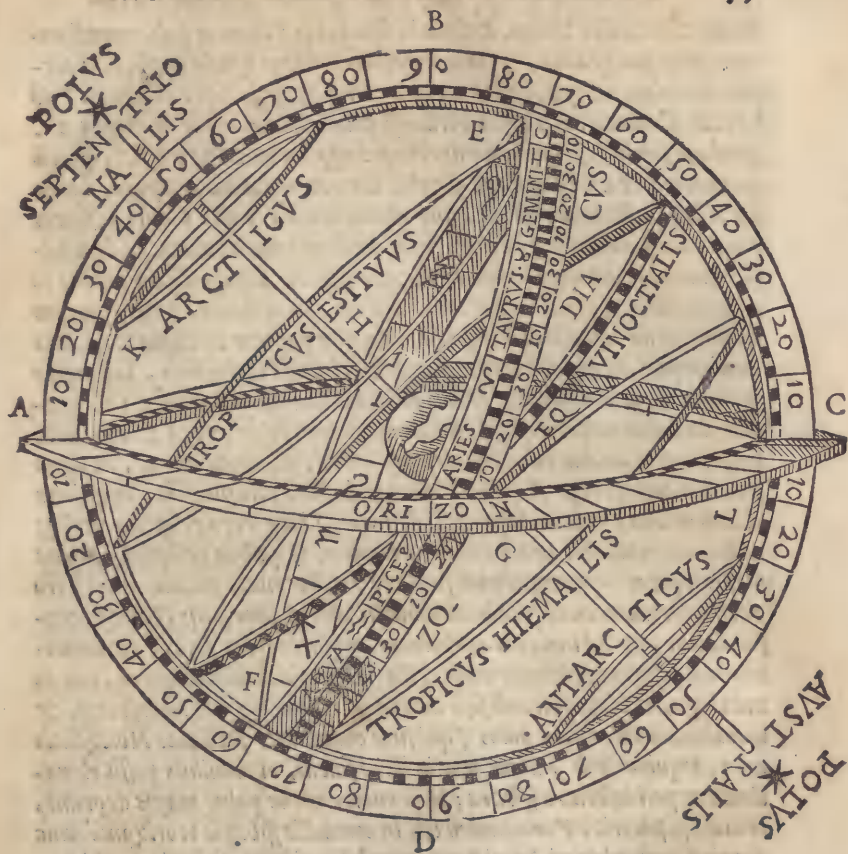
TROPICVS Capricornī vocatur ille minor circulus, qui ex parte poli antarctici Aequinoctiali æquidistat, transitq; per illud punctum Zodiaci, quod supra monuimus appellari principium Capricornī.

ARCTICVS circulus est minor, qui prope polum arcticum descriptus est per polum Zodiaci parallelus existens Aequinoctiali.

ANTARCTICVS circulus est quoq; minor, qui iuxta polum antarcticum incedit per alterum Zodiaci polum, æquidistans etiam Aequinoctiali circulo.

Exemplum omnium circulorum, quos explicauimus, habes in proposita sphaera *ABCD*, in qua *E* principium Cancrī. *F* principium Capricornī. *G* principium Arietis. *H* principium Libræ. *ABCD*, Meridianus. *B* Zenith. *D* Nadir. *AHCG*, Horizon. *ABC*, hemisphaerium visum. *ADC*, hemisphaerium non visum. *k*, *L*, poli Zodiaci.

QVONIAM



QVONIAM vero de sphaera circulis verba fecimus, non abs re fuerit, paucis indicare, quonam pacto ex ipsis sphaera materialis sit cōponenda, vel ob hanc solam vtilitatem, vt iudicium ferre possimus de quacumq; sphaera, num rite sit fabricata, & composita. Primo igitur parentur ex aliqua materia tres circuli inter se omnino aequales, diuisiq; in 360. partes aequales, quas gradus diximus appellari; Quorum duo ita coniungantur, vt se inuicem ad angulos aequales, nimirum rectos sphaerales secent in duobus punctis, per quae extendatur axis mundi; eruntq;

E hi duo

hi duo circuli duo Coluri. Deinde in vnoquoq; Coluro, a polis mundi numerentur 90. gradus, & in nonagesimo cuiusq; gradu applicetur tertius circulus, nempe Aequinoctialis ab utroq; polo æque remotus. Post hæc ab Aequinoctiali versus utrumq; polum numerentur in coluris 23. grad. & semis, & in fine numerationis applicentur duo tropici, quorū quantitatem facile habebis, si prius diametros eorum accipias, ducendo videlicet lineam rectam a fine numerationis vnius Coluri ad finem numerationis eiusdem coluri versus eundem tamen polum. Eodem pacto numeratis totidem partibus ab utroq; polo Aequinoctialē versus in eisdem Coluris, constituentur Arcticus & Antarcticus circuli, quorum diametros nō dissimili arte reperies. Rursus paretur circulus Zodiacus ambitu quidem æqualis tribus prædictis circulis maioribus, latitudine vero ab eisdem differens; Debet enim in latitudine continere 12. gradus; in cuius medio depingitur linea dicta ecliptica, ut in 2. cap. docuimus: Hic autem circulus ita applicetur, accomodeturue, ut totus circulus obliq; secet Aequinoctialem in duobus illis punctis, in quibus alter Colurus eundem Aequinoctialem secat; Linea vero ecliptica utriq; tropicum contingat in alijs duobus punctis, in quibus reliquus colurus tropicos secat. quorum vnum sumitur versus vnum polum, aliud vero versus alterum. Deniq; in hunc modum Meridianus, atq; Horizon constituentur, & ad inuicem adaptentur, ut intra ipsos fixos, & immobiles tota sphaera hæcenus constructa libere circumuolui queat, hac tamen lege, ut hi duo circuli sese mutuo ad rectos angulos interfecent, & meridianus circa suos polos (qui sunt communes sectiones Horizontis cum Aequinoctiali) moueatur in hunc finem, ut omnibus possit eleuationibus poli inseruire sphaera; Hac enim ratione polus magis deprimi, eleuariq; poterit. Verū tamen est, in nonnullis sphaeris Horizontē nunc deprimi, nunc eleuari, Meridiano immobili existēte; sed prior mihi modus magis placet. Atq; ita tota sphaera materialis confecta, & absoluta erit. Nam circulos Planetarum, qui solēt in nonnullis sphaeris apponi, ita ut moueantur semper sub Zodiaco & circa polos Zodiaci, quilibet propria industria facile sphaera imponet; Nos enim hic tantum præcipuos sphaeræ circulos tractamus. Hæc itaq; dicta sint in genere de circulis, quos Astronomi in cælo considerant: Nunc ad auctoris diuisionem reuertamur.

[III autem dicuntur, &c.] Diuisa sphaera secundum accidens,
(in qua

(In qua diuisione sphaera sumitur pro tota mundi sphaera) in sphaeram rectam, & obliquam, declarat iam vtramq; partem diuisionis. Dicit igitur, illos sphaeram rectam habere, qui manent sub Aequinoctiali circulo, si aliquis ibi manere possit; Quod ideo adiunxit, quoniam multi grauissimi viri, & Philosophi, & Astrologi, nec non Theologorum plerique dubitarunt, esset ne sub Aequinoctiali circulo habitatio; immo plurimum antiquis pro certo affirmarunt, sub circulo Aequinoctiali non esse habitationem, ob nimium calorem, quem Sol perpetuo ibi decurrens efficit: Similisq; dubitatio fieri posset de polis mundi; Non enim pauci fuerunt, neq; modo desunt, qui negent, ibi posse homines degere, ob frigus intollerabile, quod illic ob nimiam Solis remotionem, ac absentiam perpetuo existit. Qua de re nonnihil dicemus ad finem 2. cap. Nunc vero certum sit, ac indubitatum, experientijs multorum deprehensum esse, tam sub Aequinoctiali circulo, quam sub polis, saltem sub polo Arctico, homines habitare.

E t dicitur eis recta. &c.] Duabus de causis ait sphaeram illorum, qui sub Aequinoctiali degunt, dici rectam, Vel, quia neuter polorum magis altero illis supra Horizontem eleuatur: Vel, quoniam illorum Horizon interfecat Aequinoctialem, & ab eodem interfecatur ad angulos rectos sphaerales.

HINC factum est, vt quidam sphaeram rectam definierint dicentes, Eam esse, in qua vterq; polus insistit, & innititur Horizonti: vel, in qua Aequinoctialis, (qui medium inter polos locum exacte obtinet) cum Horizonte rectos constituit angulos sphaericos; vel, in qua vterque polus in Horizonte iacet, & Aequinoctialis supra verticem capitis directe eminet: vel, in qua Horizontem vterq; polus contingit. Sphaeram rectam sortita est magna pars Africe, & Indiae occidentalis, nempe ea pars, quae Peru dicitur; Insula quoq; Molucca, Insula Taprobana, & Insula D. Thome; Nulla autem pars Europae recta sphaera est subiecta.

ILLI vero dicuntur, &c.] Sphaeram obliquam, inquit, illi habent, quicumq; citra, vel vltra Aequinoctialem habitant: Subiungit deinde causam, cur nam his dicatur obliqua sphaera, quoniam videlicet alter polorum semper supra Horizontem attollitur, alter vero semper deprimitur; Vnde obliquum videtur situm habere sphaera: Vel certe, quoniam illorum Horizon artificialis interfecat Aequinoctialem, & ab eodem interfecatur ad angulos obliquos, & inaequales.

E y APPELLAT

APPELLAT Horizontem sphaeræ obliquæ artificialem; eam forte ob causam, quod admodum variabilis existat. Horizon etenim sphaeræ rectæ, cum transeat per utrumq; mundi polum, videtur per sese, & quodammodo naturaliter sphaeram diuidere: Nam hoc pacto sortitur sphaera directum & propriū situm, neq; talis Horizon unq; variari potest, vt aliqui habere possint Horizontem magis rectum, alij minus rectum: At vero in Horizonte sphaeræ obliquæ, cum non transeat per polos mundi, sed supra ipsum semper alter attollatur, alter sub ipso deprimatur, oblique videtur collocari sphaera, & non naturaliter. Accedit etiam, quod Horizon sphaeræ obliquæ pro arbitrio, & voluntate hominum habitantium in terra variabilis propemodum infinitis modis existit; Quo enim magis ad polum quis accedit, eo magis obliquum Horizontem habeat necesse est. Quare non immerito Horizon obliquæ sphaeræ quodammodo artificialis appellari potest, vt distinguatur contra Horizontem sphaeræ rectæ, qui quasi naturalis est ipsi sphaeræ; Cū.n.in ipso vterq; mundi polus existat, videtur naturaliter in ipso sphaera moueri.

OBLIQUAM Sphaerā alij definiunt dicentes, eam esse, in qua alter polorum mūdi supra Horizontem eleuatus eminet, alter infra Horizontem decumbit & subsidit: Vel, in qua Aequinoctialis cum Horizonte angulos efficit, & conformat obliquos, obtusum quidem eum, qui polum exaltatum respicit, acutum vero, qui ad polum vergit occultum. Sphaeram obliquam nacti sunt omnes inhabitantes Europam, vt sunt Hispani, Galli, Itali, Germani, Græci, Poloni, & maior pars Africæ, & Indiæ occidentalis, nec non tota Asia.

NON SOLVM Sphaera, verum etiam orbis, seu Mundus; Itē Horizon, Finiensue, seu Finitor ab auctoribus dici solet rectus & obliquus. Solent nāq; dicere, Germanos, Italos, Gallos, & Hispanos habitare in orbe obliquo: Pari ratione Horizontem, seu Finitorem, mundum, vel sphaeram illos habere obliquam, &c.

QVOD si quis interroget, qualem sphaeram dicantur habere ij, qui directe sub polis habitant; respondendum erit, eos ex auctoris sententia habere sphaeram obliquam. Nam licet eorum Horizon, cum sit idem prorsus cum Aequinoctiali, nullo modo eum secet, quare nec ad rectos, nec ad obliquos angulos; tamen alter polorum ipsis maxime extollitur, alter vero maxime deprimatur; Vnde ex hac parte maxime obliquam sphaeram habere censendi erunt. Non desunt tamen, qui eos

in sphaera recta habitare asserant, quod eorum Horizon non efficiat obliquos angulos cum Aequinoctiali. Verum hoc eodem argumento concludetur, eos non in sphaera recta degere, quoniam eorum Horizon non constituit angulos rectos cum Aequinoctiali, sed omnino cum eo coincidit, Quare meo iudicio rectius cum auctore dicemus, eos in sphaera obliqua habitare, quia saltem una causa sphaerae obliquae illis congruit; nulla autem sphaerae rectae. Quod etiam indicant definitiones aliorum tradita de sphaera recta & obliqua.

ORIGO autem, & causa huius diuisionis sphaerae in rectam, & obliquam est rotunditas terre. Cum, u. ut suo loco demonstrabimus, terra sit rotunda, sit, ut situs polorum, & totius sphaerae mutetur in diuersis terre partibus; ita ut homines versus alterum polorum procedentes, semper eum magis ac magis eleuatum intueantur; Quod non accideret, si terra esset plana. Praeterea, quoniam ubicumq; homo fuerit, & in quacumq; orbis terreni parte extiterit, semper videt mediam partem caeli, seclusis montium, & vallium impedimentis, ut a Ptolemaeo, Alphragano, & alijs Astronomis varijs est phenomenis compertum, quam quidem medietatem visam a non visa dirimit Horizon; Efficitur, ut in qua regione vnus polus in Horizonte iacet, alter etiam in eodem existat. Item quantum alter polorum supra Horizontem attollitur, alter quoq; tantum sub eodem deprimatur; Alias aut plus aut minus, quam medietatem caeli conspiceremus, cum poli per dimidiam caeli partem a se inuicem distent, nepe qui per diametrum mundi opponantur. Quare necesse est, ut homo in aliqua magna campi planitie constitutus videat aut vtrumq; mundi polum (remotis omnibus impedimentis montium ac vallium) in Horizonte iacentem, quando nimirum Horizon per mundi polos incedit; aut vnum eleuatum, & alterum depressum inspiciat, quando videlicet Horizon per polos mundi minime transit. Ex his igitur omnibus euidenter constat ratio diuisionis sphaerae in rectam & obliquam.

DICTA est ab auctore prior illa diuisio, qua distribuitur sphaera caelestis in nouem sphaeras, esse secundum substantiam; quoniam est diuisio superioris in sua inferiora, nempe caeli in caelos particulares, non secus ac si diuideremus animal in hominem, leonem, equum, & caetera animalia. Vel certe, quia est diuisio Totius in suas partes integrantes, nempe totius regionis caelestis in caelos singulos, ex quibus ipsa constatur. Non aliter quam si diuideretur homo in caput, pectus, crura, brachia,

& cætera membra, ex quibus constituitur. Posterior autem hæc diuisio sphaeræ in rectam, & obliquam sphaeram vocata est secundum accidens, quia in ea non diuiditur sphaera in sibi essentialia, ut in priori, sed in accidentalibus, quæ nimirum illi accidunt, habita ratione eorum, qui in sphaera vitam degunt. Dicitur namq; sphaera recta, vel obliqua respectu habitantium sub ipsa, quod quidem accidit sphaeræ. Tam enim esset sphaera, si nullus in ea habitaret, quam nunc est. Est igitur diuisio hæc similis illi, qua diuideretur animal in animal album, nigrum, &c. quam quidem constat esse diuisionem secundum accidens.

In priori figura hic appositum exemplum habet sphaera recta: In posteriori vero sphaera obliqua. Manifeste autem vides in sphaera recta axem mundi coincidere cum Horizonte.



VNIVERSALIS autem mundi machina in duo diuiditur, in ætheream scilicet, & elementarem regionem.

COMMENTARIVS

TRADITVRVS iam auctor in hac tertia capitis parte formam totius mundi, Diuidit prius uniuersam mundi machinam in duo, Videlicet, in regionem elementarem, & ætheream, ex quibus tanq̃ partibus tota mundi machina conflatur. In qua diuisione Mundi machina cæpitur pro congerie, & coagmentatione omnium corporum superiorum, & inferiorum. Est enim mundus perfecta & absoluta omnium rerum congeries, & ornamentum; Vnde a Grecis κόσμος dicitur ab ornatu. Quem duabus definitionibus Aristoteles in libello de mundo cap. 2. (si tamen Aristotelis est libellus) describit, quarum prior hæc est. Mundus est compages constans ex cælo, terra, & reliquis naturis, quæ in
his

his continentur : posterior autem ita habet . Mundus est corporum ordinatio , & distributio , quæ a Deo , & propter Deum conseruatur .

MUNDVM quidam philosophi æternum putauerunt , sine principio ac fine , vt Aristoteles , eiusq; sectatores non pauci . Plinius quoq; lib. 2. naturalis historię cap. 1. idem sentit , cum dicit . [Mundum , & hoc , quod nomine alio cælum appellare libuit , cuius circum flexu teguntur cuncta , numen esse credi par est , æternū , immensum , neq; genitum , neq; interiturum vnquā] Fides tamen catholica docet mundum incepisse , creatumq; fuisse , atq; conditū a Deo Opt. Max . ex nihilo , solo verbo , vt esset domicilium humanæ naturæ , in qua ipse innotescere , & conspici voluit ; Vt legimus cap. 1. Gen. Immo & Plato in Tymo tradit , Deum esse mundi opificem . Rursus nonnulli philosophi , inter quos fuit Democritus , innumerabiles esse mundos censebant , alios extra alios , quasi pilas , seu globos . Est enim forma mūdi rotunda , & globosa , vt postea dicitur : Quod cum Anaxarchus Democriti discipulus Alexandro Magno retulisset , ingemuisse fertur Alexander dicens . *Heu me miserū , qui ne vno quidem adhuc potius sum .* Aristoteles tamen , & Theologi nostri sentiunt , vnum duntaxat esse mūdum , quamuis Deus Opt. Max . infinitos mundos sua potentia absoluta secundum Theologos possit producere .

ANTIQVI porro philosophi , & grauissimi Theologi omnia , quæcunq; existunt , in tria genera partiti sunt , adeo vt triplicem esse mundum asseruerint , nempe Vltamundanum , Cælestem , & Sublunarem . Vltamundanum Theologi Angelicum , philosophi Intellectualem nuncupant , cōprehendentem Deum opt. max . cum omnibus intelligentijs . Cælestis , ex orbibus , & sphaeris cælestibus , quotquot sunt , integratur , & vsitato vocabulo Cælum appellatur . Sublunaris deniq; , quem nos incolimus , dicitur is , qui omnia , quæ intra totius Cæli Luna ris concauum reposita sunt , vt sunt elementa , animalia , res inanimatæ , &c. completitur .

NOSTER igitur auctor relinquens mundum vltamundanum , quoniam eius consideratio ab Astrologo aliena est , & potius ad Metaphysicum , vel Theologum spectat , diuisit mundum , vt completitur cælestem , & Sublunarem , in duo hæc membra , ex quibus veluti partibus integratur , nempe in regionem Elementarem , & Etheream . Vocauit autē has duas potissimas Mundi partes regiones , propter

propter communem forte loquendi modum, quo solemus orbem hunc terrenum, in quo nos degimus, in varias regiones distribuere. Vtriusq; porro regionis tam Elementaris, quam Æthereæ formam nobis explicabit, ac figuram.

ELEMENTARIS quidem alterationi continuæ peruia existens, in quatuor diuiditur.

Est enim terra tanq; mundi centrum in medio omniū posita; circa quam aqua; circa aquam aer; circa aerem ignis, illic purus, & non turbidus orbē Lunæ attingens, vt ait Aristoteles in libro Meteororū. Sic enim ea disposuit Deus gloriosus, & sublimis.

Et hæc quatuor elementa dicuntur, quæ vicissim a semetipsis alterantur, corrumpuntur, & generantur.

Sunt autem elementa corpora simplicia, quæ in partes diuersarum formarum minime diuidi possunt, ex quorum commixtione diuersæ generatorum species fiunt.

Quorum trium quodlibet terram orbiculariter vndiq; circūdat, nisi quantum siccitas terræ humori aquæ obstitit, ad uitam animalium tuendam.

Omnia etiam, præter terram, mobilia existunt, quæ vt centrū mundi ponderositate sui magnum extremorum motum vndiq; æqualiter fugiens, rotundæ sphæræ medium possidet.

COMMENTARIVS.

INCIPIT hic agere de regione elementari, seu (quod idem est) de mundo Sublunari, eiusq; formam, ac dispositionem ostendit. Sex autem breuissime circa hanc regionem exequitur.

PRIMO assignat quandam proprietatem elementaris regionis, quod nimirum continuæ alterationi existit peruia, id est, dans locum, & aditum alterationibus, quæ in ipsa fiunt. Nomine vero alterationis intellige omnē transmutationem naturalem, vt generationem, corruptionem, augmentationem diminutionem, motum localem, & alterationem proprie dictam, qualis est calefactio, frigefactio, &c. & deniq; omnem motum substantiam rei aliquo modo variantem. Est enim elementaris regio pars illa vniuersi, in qua continuæ fiunt rerum transmutationes.

SECUNDO

SECUNDO elementarem regionem in quatuor membra partitur videlicet in Terram, Aquam, Aerem, & Ignem, ubi etiam harum partium ordinem, quem in vniuerso obtinet, ostendit dicēs, terram tanquam mundi centrum in medio omnium sitam esse. Dixit [tanquam centrum] quoniam cum terra quantitatē ac molem habeat ingentem, verum centrum esse nequit. Centrum etenim circuli cuiusuis, vel sphaera punctum est indiuisibile omni carens magnitudine. Sed quoniam tota terrae magnitudo, licet immensa nobis appareat, respectu totius caeli est instar puncti, ut postea demonstrabitur, merito tanquam centrum dici poterit. Deinde asserit circa terram esse aquam (quod intelligendū est de naturali loco aquae. Conuenit enim naturae aquae ut ambiat terrā: Cur vero nunc non ambiat, mox dicemus) circa aquam aerem, & denique circa aerem ignem existere illic purum, & non turbidum, orbem Lunae attingentem. Dicitur autem ignis illic purus, & non turbidus a philosophis ob tres causas, quarum prima est, quia illuc vapores ascendere non possunt, qui illum impurum, & turbidum reddant: Secunda causa est propter differentiam inter illum ignem; & nostrum hunc inferiorē, qui non purus, sed mixtus esse dicitur, cum non sit in suo loco naturali; Idcirco namq; permiscetur continue cum aere, in quo existit habetq; alimentum terreum, quo turbidus, ac impurus efficitur: Ignis autem in propria sphaera est immixtus, rarus, & purus; Cuius rei signum esse potest, quod ob maximam sui raritatem, ac puritatem ibi non collucet, Vnde etiam non videtur: Tertia causa sumitur respectu aliorum elementorum, quae non pura existunt; Aqua enim cum terra promiscue comiscetur, Aer vero impurus a continuo ascensu vaporum ex terra, & aqua redditur; Ignis autem cū nullo, praecipue apud concauum Lunae, permiscetur. Quam ob rem Aristoteles in 1. Meteor. dixit, Aut nullibi simplex elementum est, aut si alicubi est, in loco ignis erit. Quod si petas ab auctore causam huius ordinis, cur videlicet terra sit infima, deinde supra eam aqua, &c. respondet huius ordinis causam esse Deum gloriosum, qui ea ita disposuit, voluitq; hoc elementum illo superius esse.

TERTIO ait has quatuor elementaris regionis partes Elementa appellari, quae vicissim a semetipsis alterantur, corrumpuntur, & generantur. Modo enim ex terra fit aqua, ex aqua aer, & ex aere ignis, & e contra, idq; continue; ob quam rationem regio elementaris a phi-

F philosophis

lofophis ſphæra actiuorum & paſſiuorum eſt appellata. Quod non ſic intelligas, quod ita hæc elementa inter ſe pugnent, vt vnum elementum totum aliud corrumpat; hoc enim falſum eſt: ſed quod pars vnius interdum alterat, & corrumpit partem alterius, ſuaq; ſpeciei formam in eius materiam introducat.

QVARTO definit elementa dicens, Elementa eſſe corpora ſimplicia, quæ in partes diuerſarum formarū minime diuidi poſſunt, ex quorum commixtione diuerſe generatorum ſpecies ſunt. Quam quidem definitionē ex Auicenna deſumpſit. Dicuntur elementa, corpora, vt diſtinguantur contra materiam primam, quæ corpus non eſt. Dicuntur corpora ſimplicia, non quod careant cōpoſitione ex materia & forma; hoc enim falſum eſſet, ſed quod non componantur ex alijs corporibus, ſicut mixta corpora cōponuntur ex elemētis, & in eadem reſoluuntur. Id vero, quod additur. [quæ in partes diuerſarum & c.] deſumptum eſt ex 5. lib. Metaph. cap. 13. ſignificatq; elementa non reſolui in res diuerſarum formarū, quo pacto mixta reſoluuntur in elementa: Vel ſignificat, in diuiſione elementorum non poſſe assignari partes diſſimilares, cum ſint corpora Homogenea, id eſt, ſimilis generis, rationisue. quo pacto alia corpora diuiduntur in partes diſſimilares, cum ſint Heterogenea, id eſt, alterius ſeu diuerſi generis, rationisue. Pro eo deniq; quod ſequitur [ex quorum commixtione, & c.] id tantum ſciendum eſt, quinq; eſſe mixtorum genera, quæ ex diuerſa elementorum miſcibilibium ad inuicem proportionē, contemperamentoq; proueniunt. In primo, & iſtimo gradu ſunt illa mixta, quæ dici ſolent a philoſophis mixta imperfecta, appellanturq; impreſſiones Meteorologicæ, quia in ſublimi ſunt, vt ſunt pluuiæ, grando, nix, tonitrua, fulgur & cetera huiusmodi: In ſecundo gradu ſunt lapides, mineralia, & corpora foſſilia, quæ mixta inanimata vocantur: In tertio gradu ſunt vegetabilia, vt plantæ, quæ mixta animata appellātur: In quarto gradu comprehenduntur bruta animalia: In quinto deniq; & ſupremo gradu homines continentur.

QVINTO oſtendit figuras elementorū dicens, vnumquodq; trium elementorum orbiculariter circundare terram, ita vt ignis ambia circulariter aerem, aer aquam & terram. Et quoniā aer debebat circundare aquam, & aqua terram, cuius contrarium cernimus, Aqua enim non totam terram circumit, ſed duo hæc elementa nempe terra & aqua

aqua vnum efficiunt globum, vt paulo post ostendemus; Affert duas causas, cur aqua totā terrā non ambiat, quarū prima efficiens est & naturalis, nempe siccitas terrę, quę cōtinue, inquit, in humidū aqueū agēs aquam diminuit, aut saltē resistit, ne totā terrā operiat orbēq; perficiat. Verum hęc causa valde inefficax existit; Quomodo enim tanta esse potest terrę siccitas, vt tanto elemento aquę valeat resistere, presertim potentiori, & superiori se suapte natura? Immo & cum experientia pugnat, siccitatem a se humorem propellere, cum potius illum corripiat, & attrahat, vt cernimus in cineribus, & alijs huiusmodi rebus siccis. Secunda causa finalis est, & supernaturalis, Diuina scilicet prouidentia. Deus enim, vt in Genesi legitur, aquas a terra segregauit ad quorundam animalium vitam tuendam. Antequā. n. Deus Opt. Max. dixisset, Congregentur aquę in locum vnum, circumdabat aqua, secundum Theologos, totam terram; Iussu autem Dei recessit aqua, & apparuit arida. Quo autem modo id factum sit, varię extant sententię. Quidam enim dicunt, Terram in suo quidem loco permansisse, Aquam vero supra terram esse eleuatam, ita vt si deflueret, totam iterum terram cooperiret: Cur vero non defluat, terramq; operiat, non conuenit inter eos. Multi enim existimant, miraculo, & potentia Dei fieri, ne aqua defluens orbē terrarū cooperiat, In qua sententia videtur et esse B. Hier. motus auctoritate scripturę. Dicū. n. Prouerb. 8. & psal. 103. Deū aquis terminū posuisse, quem non transiret. Alij vero nolētes concedere hoc continuum miraculum, dicunt circa polum arcticum esse stellas quasdam, nimirū in Vrsa, Dracone, &c. tantę efficacię, & uirtutis in hac inferiora, vt ab hac parte terrę habitabili Oceanum propellant, & coerceant, ne iterum terram obruat. Et hi auctores putant, totam hanc terram versus polum arcticum esse aquis detectam, reliquā vero partem terrę totā esse mari oppletam; quod hodiernę nauigantium experientia repugnat, vt postea dicemus: Alij arbitantes multo maiorem esse quantitatem aquę quam terrę, dicunt, Aquam ob ingentem sui molē propellere grauitate sua terram extra locum suum naturalē, ipsam vero occupare centrum mundi, adeo vt Terra in mari quasi natāre videatur. Alij deniq; adhuc concedentes aquam multo esse maiorem ipsa terra, immo decuplo maiorem, asserunt totam terrā esse repleti spongiā quandam, cuius rei signum esse potest, quod statim reperitur aqua in omni loco, vbi terra fodiatur, esseq; multis cauernis,

atq; concauitatibus repletā, & sic dicunt, aquas cum tota terra permisceri, & in concauitatibus illis recipi, vnde fit, vt minor pars aquæ, quā sit terra, remaneat supra terram, quare mirum non est, quod amplius aqua terram obruere nequeat. In quam sententiam multi Peripatetici Aristotelem trahere conantur. Verum etiam si concedamus concauitates ingentes in terra, impossibile est, aquam decies maiorem esse ipsa terra; Hac enim ratione, quāuis totus globus terrenus esset aqua, fieri non posset, quin maior portio aquæ, quam sit terra, existeret supra terram. Accedit etiam, quod multo minor sit aqua quam terra, vt postea ostendemus. Omnes igitur hæ sententiæ & rationi, & experientijs manifestissimis repugnant, quod magis perspicuum fiet, cum de rotunditate terræ & aquæ egerimus. Quapropter modus, quo segregatæ fuerunt aquæ, vt apparet Arida, magis mihi placet is, quem explicat S. Ioan. Damascenus summæ auctoritatis apud Theologos vir, lib. 2. de orthodoxa fide cap. 9. & 10. eumq; sequitur Iacobus de valentijs episcopus: Terram nimirum a Deo opt. Max. perfecte rotundam, ac globosam, absq; ullis concauitatibus, vallibus, montibus, & eminentijs esse conditam, totamq; aquis circumdatam: At vero postea, cum Deus dixit [congregentur aquæ in locum vnum, &c.] ob vitæ animantium quorundam diuino iussu concauitates in terra factas esse, in quas aquæ tanquam in suas congregationes conuenerunt, variæq; maria in diuersis terræ partibus exorta sunt; ob eandemq; causam ex partibus illis terræ extractis montes esse factos testatur. Huic sententiæ nonnulli adiungunt, Aquas in principio mundi fuisse rarissimas, sed postea iussu Dei fuisse cōdensatas, receptasq; in dictis concauitatibus, vt mirum non sit, quod minores sint quam terra. Quomodocunq; deniq; id factum sit, disputandum alijs relinquamus; nobis autem nunc certum sit terram & aquam vnum efficere globum, quod quidem paulo infra demonstrabitur ex varijs experientijs, atq; hanc esse causam, cur iam aqua totam terram non ambiat, immo nec possit ambire.

SEXTO ac vltimo docet, omnia elementa præter terram (quæ vt centrum mundi ponderositate sui magnum extremorum motum, nempe calorum, vndique aqualiter fugiens, rotundæ spheræ, hoc est, mundi medium possidet) existere mobilia. Quod nō sic intelligas, quasi nullo modo terra sit mobilis; Hoc enim falsum est, cum extra suum locum posita maximo impetu ad naturalem suum locum recurrat: Sed quod

quod non moueatur circulariter in suo loco, vt reliqua elementa. Ignis etenim, & suprema pars aeris, immo, vt nonnulli experimento & stare affirmant, bona pars Oceani motu primi mobilis ab oriente in occidentem feruntur.

DE NUMERO, ET ORDINE
ELEMENTORVM.



VONIAM vero auctor noster supposuit absq; vlla probatione, esse quatuor elementa, non abs re fuerit, paucis id ostendere; Deinde nonnihil de ordine, ac situ eorundem referre. Prima igitur ratio, qua philosophi probant quatuor



tuor esse elementa, desumitur a qualitatibus primis, quas dicit Aristoteles 2. de Generatione esse quatuor, duas videlicet actiuas, nempe caliditatem, & frigiditatem: Duas vero passiuas, nimirum siccitatem & humiditatem. Est autem ratio talis. Tot sunt elementa, quot sunt combinationes harum quatuor primarum qualitatuum possibiles, id est, quot modis primæ hæc quatuor qualitates inter se possunt vniri, seseque mutuo compati, vt loco citato ait Aristoteles: Atqui sunt solum quatuor combinationes possibiles, igitur & quatuor erunt elementa. Minor patet, quia ad summum inter quatuor illas qualitates, si binas semper sumpserimus, sex tantum fieri possunt combinationes, Videlicet Caliditatis cum siccitate, ex qua constituitur Ignis, qui calidus est in summo gradu, siccus vero in remisso gradu: Humiditatis cum caliditate, ex qua habemus aerem, qui summe humidus, remisse autem calidus existit: Frigiditatis cum humiditate, ex qua philosophi aquam colligunt, quam frigidam dicunt in summo, humidam vero remisse: Siccitatis cum frigiditate, ex qua terra conficitur, quæ in summo sicca, frigida vero remisse esse prædicatur; Caliditatis cum frigiditate: et Humiditatis cum siccitate; Sed quoniam duæ hæc combinationes impossibiles sunt, cum sint contrariorum, quorum ea est natura, vt vnum alterum semper expellat; Neque enim vna, eademque res numero calida, & frigida; neque humida simul ac sicca esse potest; idcirco inutiles censentur, neque quicquid ex eis constitui potest. Has autem omnes combinationes luce clarius in figura proposita conspiciuntur,

QVONIAM vero diximus, inter quatuor res non posse fieri plures combinationes, quam sex, si binę tantum semper sumantur, visum mihi fuit paulo vberius explicare, quotnam combinationes huiusmodi fieri possint inter quotcunq; res propositas; Ad multa enim cōducit huiusce rei notitia. Proposito ergo numero aliquarum rerum, multiplicetur is per numerum vnitatis minorem, Nam producti numeri medietas indicabit numerum combinationum, quæ fieri possunt inter res propositas. Vt in proposito exemplo, quoniam sunt quatuor qualitates primæ, multiplicentur 4. per 3. efficiunturq; 12. quare sex combinationes inter ipsas fieri possunt. Quod si fuerint quinque res combinandæ, Multiplicentur 5. per 4. & producti medietas, nempe 10. ostendet numerum combinationum, quot videlicet Porphyrius inter quinque prædicabilia instituit. Potest hæc regula tradita in duas distrahi, prout scilicet

et numerus rerum par, vel impar existit: Si enim numerus rerum fuerit par, multiplicandus erit numerus proxime minor per medietatem numeri rerum: Nam productus ostendet combinationum numerum. Vt si scire lubet, quot fieri possint combinationes inter 10. res, multiplicabuntur 9. per 5. efficiunturque 45. quot nimirum combinationes fieri inter decem res possunt. Si vero numerus extiterit impar, multiplicandus erit per medietatem numeri proxime minoris; Hac. n. ratione numerus procreatus indicabit, quot fieri possint combinationes. Vt si res fuerint 15. Multiplicatis 15. per 7. efficietur numerus combinationum inter ipsas, nempe 105. Inter 9. vero res fient combinationes 36.

Quod si scire placuerit, quocumque rebus propositis, quot simpliciter coniunctiones ex ipsis possint fieri, non solum intelligendo, quando binæ sumuntur, sed etiam quando ternæ, quaternæ, quinæ, & c. capiuntur, hoc est, quotnam modis distinctis inter sese possint comparari; efficietur id hac arte, & regula. Accipiantur tot numeri, incipiendo ab unitate, in dupla proportionem, quot res sunt propositæ, & a summa omnium illorum (quæ facile habetur, si ultimus numerus duplicetur, & ex producto unitas abijciatur. Vt si lubeat scire summam horum numerorum in dupla proportionem. 1. 2. 4. 8. 16. 32. Duplica 32. facies, 64. reiecta iam unitate remanent 63. atque hæc est summa illorum numerorum, hoc est, tot unitates in illis continentur) subtrahatur numerus rerum; reliquus enim numerus indicabit, quotnam comparationes diuersæ effici possint. Exemplum in supradictis quatuor qualitatibus primis. Numeri in dupla proportionem iuxta numerum rerum erunt 4. isti. 1. 2. 4. 8. quorum summa est, 15. abiectis ergo 4. remanet 11. Tot igitur modis diuersis coniungi poterunt quatuor primæ qualitates, videlicet hæ. Caliditas, frigiditas: Caliditas, siccitas: Caliditas, humiditas: Frigiditas, siccitas: Frigiditas, humiditas: Siccitas, humiditas: Caliditas, frigiditas, siccitas: Caliditas, siccitas, humiditas: Frigiditas, siccitas, humiditas: Caliditas, frigiditas, humiditas: Et demum Caliditas, frigiditas, siccitas, humiditas; Neque fieri potest, ut alia comparatio efficiatur, quæ non cum aliqua harum coincadat. Non enim hæ duæ, Caliditas, frigiditas: Frigiditas, caliditas; cum ordo tantum mutetur, & non res, distincte esse censentur. Hac ratione inter quinque res, ut inter quinque predicabilia, 26. possunt fieri diuersæ comparationes, Nam summa horum numerorum 1. 2. 4. 8. 16.

est

est 31. ablatis autem 5. relinquuntur 26. Hęc porro regula multū conducit Astrologis, vt sciant omnes coniunctiones diuersas, quę fieri possunt inter 7. planetas. Iuxta enim artificium prædictum coniungi possunt, seu variari modis 120. quos longum esset recensere. Pari ratione cognoscetur, quot dictiones siue vtilis, siue inuiles, ex 23. literis alphabeti possint constitui, hoc est, quot modis dicta 23. litere inter se coniungi possint, ita vt semper sint diuersę coniunctiones, siue pronunciari possint, siue nō; Fiēt. n. ex 23. literis dictiones numero 8388584. Nam vltimus numerus, videlicet vicesimus tertius proportionis duplę est, 4194304. & ideo summa omnium numerorum erit 8388607. Reictis igitur 23. remanent 8388584. & c. Verum tamen est, plures dictiones fieri posse, si litere in quauis coniunctione permutentur inter sese. Vt hoc aggregatum, seu coniunctio literarum AVE, sex modis variari potest, videlicet, AVE, AEV, VAE, VEA, EVA, EAV, qui quidem modi sumpti sunt a nobis in regula prouina duntaxat coniunctione, quoniam omnes hi modi easdem continent literas, quamuis inter se locum mutant,

SIVERO propositus fuerit numerus rerum, & operę pretium sit indagare, quot nam modis illę inter se possint commutari, manente tamen semper eodem numero rerum, id hac consequeris regula. Cape tot numeros in serie naturali numerorum initio factō ab unitate, & illos omnes inter se multiplica; Procreatus enim numerus ostendet propositum. Vt duę res, verbi gratia, A, B, duobus modis variari possunt, nam quęuis semel primum occupabit locum hoc modo, A B, B A. quoniam hi numeri 1. 2. inuicem multiplicati efficiunt 2. At tres res possunt sex modis variari. Nam hi numeri 1. 2. 3. multiplicati inuicem faciunt 6. Ratio huius est, quoniam vnaquęq; res semel primum tenebit locum, & reliquę duę bis possunt mutari inter sese. Eadem via colliges 10. res posse ordinem inter se variare modis 3628800. Res vero vndecim, modis 39916800. quoniam hi numeri 1, 2, 3, 4, 5, 6, 7, 8, 9, 10, 11. multiplicati inter se procreant numerum prædictum. Postquam igitur per documentum præcedens omnes coniunctiones viginti trium literarum alphabeti cognita fuerint, si inquiratur per hanc regulam, quot modis litere vnus cuiusq; coniunctionis inter se commutari possint, habebitur numerus omnium dictionum vtilium & inutiliū, dummodo in vna dictione nulla litera

litera bis, vel ter &c. accipiatur. Sic enim multo plures dictiones fieri possent. Placuit hæc de combinationibus inferere huic loco, quoniā mentio facta fuerat combinationum, & a paucis huiusmodi regulæ explicari solent.

SECUNDA rationem, qua probatur quaternarius elementorū numerus, sumunt philosophi a leuitate, & grauitate. Omne enim corpus simplex, in quod mixta resoluitur, cuiusmodi est elementum, aut graue existit, aut leue: Si graue, aut graue est simpliciter, vt terra; aut graue secundum quid, vt aqua; Si leue, vel est leue simpliciter, vt ignis; vel leue secundum quid, vt aer. Atq; ita colliguntur quatuor hæc elementa. Dicitur autem Aqua grauis secundum quid, quia licet respectu ignis, & aeris existat grauis, respectu tamen terre quodammodo leuis est, cum terra sit grauior quam aqua: Potius vero dicitur grauis, quā leuis, quoniā solum respectu vnius elementi, puta terre, dicitur leuis; At respectu aliorum duorū grauis appellatur, & re ipsa grauitatem in se continet, non autem leuitatem. Pari ratione nuncupatur aer leuis secundum quid, quoniam licet respectu terre, & aque sit leuis, respectu tamen ignis quodammodo grauis existit, cum illo leuior multo sit ignis: Denominatur vero potius leuis, quam grauis, quia respectu vnius duntaxat elementi, videlicet ignis, grauis vocatur; At vero respectu aliorum duorum leuis, & re ipsa continet in se leuitatē, minime autem grauitatem, cum semper ad locum sublimem, nisi impediatur, suo motu tendat.

TERTIA ratio desumitur ex motibus localibus simplicibus. Sūt etenim auctore Aristotele in lib. de cælo tres tantum motus locales simplices; Primus fit circa medium, qualis est circularis, qui competit Cælestibus corporibus: 2. est a medio: 3. ad medium, qui duo motus recti existunt. Iam sic. Tot sunt corpora simplicia, quæ recto motu feruntur, (vt cælū excludamus, quoniam motu recto non agitatur) quot sunt motus recti simplices. Omnis siquidem motus simplex alicui corpori simplici debetur, & e contra omne corpus simplex motu simplici moueri est aptum. Sunt autem quatuor huiusmodi motus, duo scilicet a medio, hoc est a centro mundi, quorum vnus est a medio simpliciter, tribuiturq; igni, qui omnium leuissimus est; alter a medio secundum quid, qui aeri conceditur, cum non sit tam leuis, quam ignis, leuior vero, quā terra, & aqua: Et duo ad medium, siue ad centrum mundi, quorum is,

qui simpliciter est ad medium, conuenit terra ob summā grauitatem; Ille vero, qui est ad medium secundum quid, aquæ adscribitur, quippe quæ non tam grauis existat, quam terra, grauior autem igne, & aere. Sunt igitur hæc tantum elementa. Aliæ rationes ex philosophia natura li petantur.

ORDO ET situs elementorum ex tribus quoque potissimum colligi potest. Primo ex leuitate, & grauitate ipsorum. Quo enim vnum altero leuius est, eo ad sublimiorem locum ascendit, & quo grauius, eo ad inferiorem. Cum ergo ignis ob maximam sui raritatem sit summe leuis, supremus ei debetur locus, qui quidē est sub concauo Lunę: Proximū huic locum adeptus est aer, cum sit ceteris duobus elementis leuior, minus vero leuis, quam ignis: Huic proxime succedit aqua; Est enim grauior igne, & aere, leuior vero quam terra: Infimum deniq; locum, qui est prope centrum Vniuersi, inre sibi Terra vendicat, cum sit omnium grauißima.

SECUNDO ex conuenientia elementorum in proprietatibus. Quanto enim aliqua magis conueniunt in proprietatibus, tanto etiam propinquiora, & viciniora inter se sunt in loco. Vnde cum terram videamus infimam tenuisse sedem, aquam vero terrę similiorem esse, quam aerem; cum aer prorsus terrę aduersetur, in nullaq; qualitate cum ipsa conueniat; aqua vero in frigiditate concordet cum terra, non immerito aquam supra terrā immediate collocauit natura. Eadem ratione supra aquā commodē aerem ponemus, cum conueniat cum aqua in humiditate, ignis vero in nulla qualitate, sed ei omnino sit cōtrarius. Supra aerem deniq; ignem haud iniuria constituemus; cum in caliditate conueniat cum aere. Accedit ad hoc, quod cum ignis, & aqua, similiter aer, & terra, sint contraria, quia prorsus contrarias obtinēt qualitates, immediate posita esse nequeunt; Idcirco natura solertissima media elementa interposuit, quæ in qualitatibus cum vtroque contrariorum communicant, aerem videlicet inter ignem & aquam; aquam vero inter terram, & aerem; Atq; hac ratione symbolizantia ad inuicem existunt elementa. Quod si quis petat, cur potius aqua sit terrā immediate secuta, & non potius ignis; deinde aer, & postremo aqua, cum hoc etiam ordine seruentur dicta conuenientiæ elementorū in qualitatibus, quoniam semper media elementa contrarijs sunt interposita. Respondendum est, duplici id ratione esse factum. Primo quidem, quo-

niam cum videamus terram omnium grauissimā infimum possedisse locum, naturalis ratio exigere videtur, vt ignis omnium leuissimus supremum occupet locū, quare non immediate subsequi terram decebat: Secundo vero, quoniam cum aqua sit labilis admodum, & fluxibilis, non potest consistere, nisi duro alicui corpori imitatur, qualis est terra; Iure igitur optimo aqua supra terram immediate est collocata.

TERTIO ex sensu ac experimento. Videmus namq; quotidie ignem supra terram, aquam, & aerem ferri naturaliter, cum semper pyramidē constituat eius figura; Quare locus eius naturalis supra omnia hāc esse debet. Videmus etiam aerem naturaliter supra terram, & aquam ascendere, vt patet in terrę motu. Fit enim terrę motus ob vehementiā aeris inclusi in visceribus terrę, conantisq; supra terram, & aquam in suum locum ascendere. Hoc etiā constat in ampullis aeris in aqua sursum scaturientibus, vt videre est in paludibus, si quis baculū terrę infingat. Ratio igitur exigit, vt aer supra terram, & aquam, at sub igne collocetur. Videmus tandem aquam in aere positam descendere, & terram in aqua collocatam deorsum quoque tendere; Quapropter non sine ratione naturalis locus aquę sub aere, & terrę sub aqua esse concludetur.

SUNT tamen nonnulli, inter quos est Cardanus, qui negant super aerem existere ignem, eo quod minime a nobis cernatur, immo si ibi esset, cōbureret hęc inferiora. Itaq; hi non concedunt ignē alium elementarem, præter hunc inferiorem, quo nos vtimur. Verum id negotij philosophis relinquamus: Hoc satis erit nunc nosse, multo probabiliores esse sententiam eorum, qui cum Aristotele ignem sub concauo Lunę tanquā in suo loco naturali statuunt; Quod autem non cernatur, prouenit ex nimia eius raritate, quoniam enim admodum purus est, & in materia rariori, quā aer, ideo conspici non potest, immo aer ipse, qui densior est, videri minime potest: Quod vero hęc inferiora non comburat, ex eadem raritate accidit, ignis enim in rarissima materia existens non potest habere tantam comburendi vim; fouet tamen mirum in modum suo calore hęc inferiora.

DE Figuris porro horū elementorū postea est sermo futurus: Nunc vero id tantū annotatione dignū est, aerē a philosophis in tres regiones distribui. In supremam scilicet, mediam, & infimam. Suprema, in qua cometas deferri conspiciamus, propter motum eius continuum, quem

habet a primo mobili, & ignis vicinitatem, & solarium radiorum continuam emissionem per eādem, calida semper existit. Pari ratione infima nobis vicinior, a multiplici solarium radiorum reflexione calefcit: Media vero regio ob magnam ab igne distantia, & ad quam radiorum solarium reflexiones peruenire nequeunt, semper est frigida, ut ostendunt impressiones Meteorologica ibidem generata, quæ sunt frigida, quales sunt pluuia, nix, grando, & c. Ceterum cum totus orbis æreus sit uniformis, & eiusdem spissitatis, probabile satis quoque videtur, mediam aeris regionem latiore, & densiorem esse iuxta polos mundi, ob caloris debilitatem, quam maxima Solis absentia ibi efficit, & nimium frigus, quod ibi perpetuo existit: Partes vero media



dunt impressiones Meteorologica ibidem generata, quæ sunt frigida, quales sunt pluuia, nix, grando, & c. Ceterum cum totus orbis æreus sit uniformis, & eiusdem spissitatis, probabile satis quoque videtur, mediam aeris regionem latiore, & densiorem esse iuxta polos mundi, ob caloris debilitatem, quam maxima Solis absentia ibi efficit, & nimium frigus, quod ibi perpetuo existit: Partes vero media

mediae regionis, medias inter utrūq; mundi polū, ut sub Æquinoctiali, ob caloris abundantiam, quam perpetua solis præsentia ibidem efficit, confringi; & viceversa partes Supremæ, & infimæ regionis circa mundi polos restringi, partes vero earundem medias inter utrūq; polum dilatari. Quod quidem clare ex figura apposita elicere potes; In qua etiam situm, & ordinem elementorum contueberis.

CIRCA elementarem vero regionem ætherea regio lucida, ab omni variatione, sua immutabili essentia immunis existens, motu continuo circulariter incedit; Et hæc a philosophis quinta nuncupatur essentia.

COMMENTARIUS

POSTQVAM egit auctor de forma regionis elementaris, aggredditur disputationem de forma æthereæ regionis, Cuius quinque illustrēs proprietates in principio affert, quibus a regione elementari separatur, ac disiungitur. Prima est, quod sit circa elementarē regionē; Qua in re comparatur cum elementari, tanquam continens cum contento, diciturque locus totius elementaris regionis: Omnis autem locus quo superior, eo etiam nobilior a philosophis creditur, corpusque in eo existens, præstantius, quia a corruptibilibus hisce inferioribus magis remouetur, & diuinis illis orbium motoribus optima, & felicissima semper vita fruētibus propinquius, atque vicinius existit. Secunda proprietas est, quod sit lucida, qua longe superat elementarem regionem. Lux enim multo nobilior est proprietatibus elementorum; hæc namque actiua sunt, & passiua, inuicemque contraria. adeo ut mutua earum pugna res hæc inferiores omnes ad interitum, & corruptionem deducantur: Lux vero omnis contrarij expers cunctis hisce inferioribus vitam, Esse, ac durationem influit. Accedit etiam, quod lux est obiectum sensus nobilissimi, puta Visus: Et circa illam tota vna scientia Mathematica; eaque pulcherrima, nempe Perspectiua, est occupata. Tertia proprietas est, quod ætherea regio careat omni motu substantiam eius variante. Ætherea namque regio, siue cælestis, nec alterari, nec augeri, diminuere, nec generari, corrumpiue potest, cuius oppositum supra de elementis asseruimus, quoniam hæc in perpe-

tua transmutatione versantur. Quarta proprietas est, quod moveatur ætherea regio perpetuo, & continuo motu circulari sine ulla interruptione, qui motus apud philosophos inter omnes alios primus est, ac nobilissimus; Estque causa continuæ generationis, corruptionisque in his inferioribus: Motus autem elementorum rectus est suapte natura, qui cito finem facit. Quinta, & ultima proprietas est, quod a philosophis ætherea regio nuncupetur Quinta essentia. Neque enim cælum esse elementum, aut ex elementis compositum, confectumque, sed est corpus alterius cuiusdam immixta nature a quatuor elementis valde semote. Unde ut a 4. elementis distingueretur, Quinta essentia est appellata.

DICITUR autem, Quinta hæc natura, hoc est, cælestis regio, Ætherea, auctore Aristotele, ab αἰθέρι id est, semper, & αἰών quod significat voluo, aut curro; quia cælestia corpora, quæ illam regionem constituunt, semper, ac perpetuo voluuntur, ac rotantur. Quiddam tamen volunt, inter quos referuntur Anaxagoras, & Cicero, dici Ætheream, ab αἰθήρ hoc est, flagro, fulgeo; Est etenim ætherea regio lucida semper, ac fulgida.

CIVIS novem sunt sphæræ, sicut in proximo pertractatum est, Scilicet Lunæ, Mercurij, Veneris, Solis, Martis, Iouis, Saturni, Stellarum fixarum, & cæli ultimi. Istarum autem sphærarum quælibet superior inferiore sphærice circumdat. Quarum quidem duo sunt motus; unus est cæli ultimi super duas axis extremitates, scilicet polum arcticum, & antarcticum, ab oriente per occidentem iterum rediens in orientem; quem Equinoctialis circulus per medium diuidit. Est etiam alius inferiorum sphærarum motus per obliquum huic oppositus super polos suos distantes a primis 23. gradibus, & 33, minutis.

COMMENTARIUS.

REPETIT diuisionem æthereæ regionis, qua supra spheram mundi secundum substantiam diuiserat, in nouem videlicet cælos, quorum nomina, ordinemque recenset.

MOVENTUR autem, ait, omnes spheræ cælestes duobus propriis motibus, quorum primus cælo ultimo, seu primo mobili attribuitur.

tur, qui fit super duos mundi polos, arcticū scilicet, & antarcticum, ab oriente in occidentē iterum ad orientē rediens. Illud autē cælum dicitur moveri ab oriente in occidentem, quod ab oriente versus meridiē, hoc est, versus eam partem meridiani circuli, quæ supra Horizontem extat, in occidentem tendit, & rursus ab occidente versus mediam noctē, id est, versus eam partem circuli meridiani, quæ sub Horizonte latet, in orientem reuoluitur. Hunc vero motum Æquinoctialis circulus per medium diuidit; Nam cum motus diuidatur ad diuisionē mobilis, ut habetur 6. Phys. cap. 4. Primum autē mobile a circulo Æquinoctiali diuidatur in duas partes æquales, uti supra diximus, necesse est, ut idem circulus motum eiusdem primi mobilis, quod est secundū nostrum auctorem nona sphaera, quodq; fertur secundum Æquinoctiale circulum, in duas æquales partes distribuatur.

ALTER vero motus inferioribus octo sphaeris conuenit duntaxat, & nulla ratione primo mobili, estq; illi priori motui oppositus; Mouetur enim octo inferiores cæli ab occidente per meridiem in orientem, & hinc per mediam noctem in occidentem iterum dilabentes. Forte autē vocauit hunc motum secundum auctor noster per obliquum, quia nimirum non fit super polos prioris motus, sed super polos alios distantes, ut ait, a polis motus prioris 23. gradibus, & 33. minutis. Caterum quid sit gradus, dictum fuit supra, cum de Zodiaco circulo loqueremur: Minutū vero est sexagesima pars vnius gradus; Diuidunt etenim Astronomi quemuis gradum in 60. partes æquales, quæ Minuta dicuntur, de qua diuisione plura habebis in 2. cap. quando de Zodiaco circulo longiorē sermonem habebimus. Vel certe obliquus dicitur posterior iste motus, quoniam videlicet fit secundum circulū Zodiacum; qui quoniā oblique secatur, ut supra est dictum, Æquinoctialem circulum, secundum quē prior motus conficitur, idcirco fit, ut hic motus posterior obliquus existat in comparatione prioris.

SED primus omnes alias sphaeras secum impetu suo rapit intra diem, & noctem circa terram semel; Illis tamen contra nitentibus, ut octaua sphaera in centum annis gradu vno. Hunc siquidem motum secundum diuidit per medium Zodiacus, sub quo quilibet septem planetarum sphaeram habet propriam, in qua desertur motu proprio contra cæli vltimi motum, & in diuersis

uerfis spaciis temporum ipsum metitur, vt Saturnus in 30. annis; Iuppiter in 12; Mars in duobus; Sol in 365 diebus, & sex horis fere; Venus & Mercurius similiter fere cum Sole; Luna vero in 27. diebus, & octo horis.

COMMENTARIVS

COMPARAT hoc in loco prædictos duos motus inter se, assignās quoq; tempora, seu periodos, quibus tales motus absoluuntur. Inquit igitur, Primum motum, seu primum mobile, quod secundum ipsum est Nonum cælum, omnes alias sphaeras inferiores secum impetu suo rapere intra diem & noctem, idest, intra spaciū 24. horarum, circa terram semel; Vnde talis motus non solum ab Astrologis, & philosophis, verum etiam a vulgo Diurnus appellari solet, quia videlicet completur in die naturali, qui complectitur 24 horas, vt copiosius in 3. cap. explanabitur.

DEINDE asserit, Inferiores sphaeras omnes, quamuis, vt dictum est modo, primo illo motu rapiantur ab oriente in occidentem, contra niti, hoc est, in contrariam partem tendere, nempe ab occidente in orientem, diuersis tamen temporibus. Nam, vt ait, octaua sphaera, seu cælum stellatum in 100. annis vnum gradum absoluit suo motu; Ex quo efficitur, vt totus motus finiatur in spacio 36000. annorum: Quē quidem motum Zodiacus circulus per mediū diuidit, sicut Equinoctialis illum primum. Nam quemadmodum primus motus super polos mundi, & per Equinoctialem circulum efficitur; ita etiam secundus motus super polos Zodiaci, & secundum Zodiacum circulum fieri ab Astronomis dicitur.

SVB HOC postea Zodiaco quilibet planeta, ait, in sua propria sphaera defertur proprio motu contra cæli vltimi motum, puta ab occidente in orientem. Quod non ita intelligas, quasi ipsi planetæ per sese sub Zodiaco moueantur, sed quod cæli ipsi super polos Zodiaci moueantur, atq; hac ratione secum deferant planetas semper sub Zodiaco existentes; & hoc in diuersis temporibus, vt perspicue ipse exponit.

QVA IN re licet hanc cælestium motuum harmoniam contemplari, vt quo sphaera aliqua propinquior fuerit primo mobili, seu primo illi motui rapidissimo, eo minus ei contra nitatur, tardiusque proprio
suo

suo motu ab occidente in orientem feratur : quo vero remotior , eo magis contra nitatur , velociusque suum motum absoluat , quamuis nulla certa seruetur proportio in hac tarditate , ac velocitate , vt perspicuum est ex periodis omnium motuum , quas auctor retulit . Vnde inter omnes octo sphaeras inferiores , sphaera stellarum fixarum , quoniam propinquissima est primo mobili , tardissime suum cursum perficit : Inter septem vero planetas , quia Saturnus est supremus , etiam proprio motu tardius , quam ceteri , incedit : Luna denique , quoniam maxime a primo mobili recedit , celerrime suum motum absoluit .

SED quoniam auctor locutus est hic de numero orbium caelestium , motu , & ordine eorundem , operæ pretium me facturum arbitror , si paulo vberius explicem , quot nam sint cæli , & quo artificio , industria que eorum numerus ab Astronomis sit repertus : Deinde quot motibus moveantur : Postremo quis nam ordo inter orbis caelestes statuatur .

DE NUMERO ORBIVM CAELESTIVM.



NTIQVORVM philosophorum nonnulli vnicum duntaxat cælum esse affirmabant , quos pauci admodum ex recentioribus imitantur , hac vnica persuasi ratione . Omnis scientia nostra a sensu oritur secundum philosophorum dogmata . Cum igitur , quotiescunque cælum intuemur , non percipiamus visum multitudinem cælorum ; Sol enim , & Luna , & reliquæ omnes stellæ , in vno eodemq; cælo videntur existere ; & quoniam cælum sub nullum alium sensum cadere potest , præter visum , non est , cur plures cælus vno ponamus . Verum hæc sententia nulla ratione defendi potest . Nullum enim corpus potest simul eodem tempore moueri oppositis , & contrariis motibus ; Nam dum ascendit , simul descendere nequit ; Et dum ex hoc loco in illum pergit , impossibile est , vt eodem temporis momento ex illo loco in hunc tendat , cum hæc inter se pugnent : Atqui in astris reperiuntur diuersi motus , & oppositi ; Cum ergo astra non per se moveantur , vt pisces in aqua , vel aues in aere , vt Aristoteles vult cum philosophis & nos paulo post demonstrabimus , sed ad motum orbis , in quo sunt , sicuti nodus in tabula , vel clauus infixus in rota aliqua ad motum rotæ ; oportebit concedere plures cælus , quam vnum , in quibus reponantur astra illa , quæ diuersis lationibus cientur . Quod vero diuersi motus in astris reperiantur , partim constat ex ijs , quæ auctor supra

H exposuit

exposuit de duplici motu corporum caelestium; ab oriente videlicet in occidentem, & e contra, ab occidente in orientem; partim vero, & multo dilucidius in sequentibus elucescet, quando de calorum motibus disputabimus, ubi etiam ostendemus, quam industria ab Astronomis sint obseruati. Explodenda igitur est, tanquam insufficiens, & inutilis hæc sententia: Ad rationem vero, quam auctores huius sententiæ afferunt, respondendum est, Verum quidem esse, nostram scientiam, dum in hac mortali vita sumus, a sensibus oriri; sed negandum est, non plures cælos sensu percipi; Quamuis enim non videamus cælorum multitudinem, immo ne vnum quidē; Tamen visu percipimus astra plurima, eaq; diuersis, & oppositis motibus cōtinue cieri deprehendimus: Quare propter hanc motuum diuersitatē plures orbis necessario ponendi fuere.

ALIi igitur, vt fuere omnes fere Ægyptij, Chaldaei multum Astrologiæ dediti, & alij Astronomi ad tempora vsque Platonis, & Aristotelis, octo saltem cælos esse asseruerunt, propter octo distinctos motus, quos in syderibus obseruauit. Cū .n. Solem ac Lunā, nec non reliquas oēs stellas viderent cōtinue moueri ab oriente versus occidentē, diuturna consideratione, ac experimento didicerunt, stellas oēs non semper esse coniunctas, aut distinctas eadē distantia, cū interdum iungerentur, interdum dissociarentur, vt luce clarius singulis mensibus in Sole ac Luna experimur; Quando enim fit Nouilunium, coniuncti sunt inuicē hi duo planeta, quando vero contingit plenilunium, sunt inuicem oppositi per diametrum. Qua ex re perspicue collegerunt diuersos motus in astris. Nam si vnico duntaxat motu reherentur, in eadem semper distantia, & propinquitate cernerentur; Vnde plures cælos esse coacti sunt affirmare, saltē tot, quot motus diuersos in stellis deprehenderunt, quandoquidem stellæ non per sese, sed vna cum orbe, in quo sunt infixæ, cū nodus in tabula, circumferuntur. Quoniam vero diuturna obseruatione cognouerunt, magnum numerum stellarum, quales sunt omnes illæ, quas fixas vocamus, vniiformiter semper progredi in eadem distantia, & eodem situ, atque ordine; Exempli gratia, duæ postremæ stellæ plaustrī, quod in vrsa maiore est, cum stella polari, quæ est in extremitate caudæ vrsæ minoris, & ea stella, quæ in sinistro pede Cephei existit, constituunt semper lineam rectam: Pari ratione stella illa lucida, quæ est in lance Libræ occidentaliori, & Arctophylax, seu Arcturius, & vltima caudæ vrsæ maioris, in recta etiam quasi linea sunt posite semper. Item Canis maior, canis minor, & stella illa plaustrī, quæ propin-

propinquior est polo arctico, secundum quoque rectam lineam sunt collocatę. Item sinister pes Orionis, canis minor, & cauda leonis effecere semper quasi lineam rectam. Idem observatum fuit in oculo Tauri, humero sinistro Orionis, & cane maiore. Item in tribus stellis, quę constituunt cingulũ Orionis. Similiter spica virginis, Arctophylax, & cauda leonis constituunt fere triangulum Isosceles, cuius basim efficiunt Arctophylax, & cauda leonis. Item cor leonis, canis minor, & lucida Geminorum orientior constituunt triangulum Isosceles, cuius basis efficitur a cane minore, & stella illa Geminorum. Idem denique in quam plurimis alijs stellis fuit observatum; De qua re lege Ptolemęũ Dictione 7. & Epitomen Ioan. Regiomontani in eadem Dictione; ubi complures observationes huiusmodi in medium adducuntur: Idcirco omnes illas in unico duntaxat orbe celesti collocari affirmarunt, quem omnes Firmamentum appellarunt, ut supra est dictum, ad cuius motum æquali semper remotione, situ ac distantia inter sese circumducerentur. Observarunt rursus, inter omnia sydera, septem esse stellas, quas errantitas dixere; quę nec inter se eandem servabant distantiam, nec in eodẽ situ cum stellis fixis reperiabantur, concluderunt eas non solum non posse existere in Firmamento, in quo sunt stellę fixę, sic enim eandem distantiam semper cum ipsis haberent, quemadmodũ & ipsę inter se; sed nec omnes septẽ simul in aliquo alio calo esse repositas, hac. n. ratione eandem inter sese servarent distantiam, ac situm, quamvis cum stellis fixis ordinẽ continue variarẽt. Quã ob rẽ firmissimo argumẽto collegerunt sub Firmamento esse septẽ alios orbes collocandos, quos Septẽ orbes septem planetarum, seu stellarum errantium nuncuparunt. Et quoniã præter hos octo motus omnino inter se distinctos, & diuersos stellarum nullum alium cognoverunt, octonario calorũ numero contenti fuerunt, putaruntq; octauam spheram, id est, Firmamentum continens stellas fixas esse primum mobile.

CAETERVM post hos extiterunt alij Astronomi, inter quos fuere Arfatilis, & Timocaris, qui anno ante Christi natiuitatẽ 330. vel circiter floruerunt, & Alexandria syderum cursus observantes deprehenderunt stellas Firmamenti, quod primum mobile antiquitas putauit, alio motu tardissimo ab occidente in orientem ferri, & non solum motu diurno ab ortu in occasum, ut antiqui existimabant; Sed quia nullas aliorũ habebant observationes, cum quibus suas conferre potuissent, effectũ

ij H est,

est, vt nihil fere certi nobis de hoc motu reliquerint, sed omnia sub dubio, ob nimiam eius tarditatem. Hos tamen subsecuti sunt Abrahæ, & Hipparchus 200 fere annis elapsis, qui suas obseruationes cū illorū obseruationibus conferentes, multo clarius, atq; euidentius prædictum motū deprehenderunt. Post annos deinde quasi 170 transactos Agrias in Bithynia, Miles Geometra, qui & Menelaus, Romæ; & post hos omnes Ptolemæus Astrologorum princeps anno Domini 131, aut citius, multo adhuc dilucidius istum motum Stellarum fixarum ab occidente in orientem cognouerunt; Qua autem id industria deprehenderint, mox aperiemus, cum de calorū motibus egerimus. Cum igitur Stellaris fixis duplicem inesse motum nulli amplius sit dubium, & nullū corpus simplex duobus possit ferri motibus, concludendum est alterum horum proprium esse Firmamento, ad cuius motum stellæ fixæ circūaguntur, alterum vero, quē in eodē comperimus firmamento, provenire ab alio cælo, quod nimirum supra firmamentum collocandum erit, vt sit nonū cælum, ac primū mobile; Hac enim ratione mouebitur nonum cælū ab ortu in occasum spatio 24. horarum, secumq; trahet stellas eodē tempore; Ipsum vero firmamentū proprio motu ab occasu in ortū voluetur, quamuis tardissime. Ita igitur Ptolemæus, & Astronomi alij nouē orbes caelestes certissimis obseruationibus collegerunt, propter motum diurnum ab ortu in occasum, & tardissimū illum ab occasu in ortū, quorum vterq; in stellis fixis deprehensus fuit. Atq; hunc numerū nouenariū orbū caelestium sequitur in hoc opusculo Ioannes de Sacrobosco.

POST Ptolæmeum deniq; annis interiectis 1140. fere, Tebit, Alphonsus Hispanorū rex anno Domini 1250. Georgius deinde Purbachius, & Ioannes de Regiomonte insignes Astronomi, deprehenderunt quidē in stellis fixis duos motus prædictos, sed eas præterea obseruarunt tertio quodam motu, quē accessus, & recessus dixerunt, vt paulo post declarabitur, agitari. Quare cū corpus simplex vnico tantum motu ferri sit aptum, vt volunt philosophi, non potest nonum cælum esse primum mobile, sed supra ipsum, decimum erit statuendum cælum, quod sit primum mobile. Ita enim fiet, vt decimum cælum motu diurno, quem habet proprium ab oriente in occidentem, secum trahat omnes cælos inferiores, atq; adeo firmamentum quoq; cum stellis fixis, spatio 24. horarum: Nonum deinde cælum circumuehat suo proprio motu, quem obtinuit, ab occidente in orientem & firmamentum, & reliquos omnes

omnes cælos infra ipsum : Octauum deniq; cælum, seu firmamentum, in quo stellæ fixæ existunt, moueatur tanquam proprio motu accessu illo, & recessu, quem presati Astronomi reppererunt. Hic igitur denarius numerus orbium cælestium in scholis Astronomorum celeberrimus hodie existit : Quàmuis non desint, qui, ne ab antiquis, maxime vero ab Aristotele discedere videantur, mordicus octo tantum esse cælos defendere conantur. Verum cum huiusmodi auctores nulla ratione defendere possint omnes motus, quos in cælestibus corporibus videmus, ut perspicuum fiet, quando de motibus cælorum differemus, merito eorū sententia ab Astronomis reijcitur. Neq; nos commouere debet antiquorum, & Aristotelis auctoritas; Si enim alium motum præter octo illos deprehendissent, haud dubie plures orbes admisissent, quandoquidem nulla alia ratione numerus cælorum, quam ex numero motuum, collectus fuit ab ipsis. Quare hac in parte magis Astrologis exercitatissimis, qui decem motus dictos obseruarunt, septem nimirum inter se distinctos septem planetarum, & tres alios stellarum fixarum, est fides habenda, quam Aristoteli, cum idem affirmet in 12. Metaph. Astronomos in rebus Astronomicis esse consulendos. Immo vero hi iidē auctores, qui adeo addicti Aristoteli, & antiquis esse volunt, ut in numero orbium cælestium ab ipsis minime discedere velint, ab eisdem in ordine eorum, id est orbium propter manifestissimas Astronomorum obseruationes recedūt, ut postea perspicuum fiet. Quod si aliquis obijciat. Omnis motus cæli, ut vult Aristoteles in 12. Metaph. cap. 8. est propter motum astri, cum igitur in nono cælo, ac decimo nullum existat astrum, quoniam ibi nullum apparet, frustra videntur supra octo cælos, in quibus omnes stellæ inhaerent, duo alij mobiles nulla stella insigniti collocari : Respondendum est, licet in cælo nono, & decimo nullum existat astrum, motum tamen cuiusq; illorum in motū aliquem astrorum, quæ in alijs existunt cælis, redundare. Nam ad motum decimi cæli, seu primi mobilis, non uentur omnia astra ab ortu in occasum; Et ad motum noni cæli eadem circumuehuntur ab occasu in ortum, quod quidem sufficit, ut motus cæli sit propter motum astri institutus. Verum tamen est, Aristotelem locutum fuisse loco citato de motibus cælorum, pro ut tunc cogniti fuerant, & sic motus cuiuslibet cæli ordinabatur in motum astri in eo existentis; quod tamen non est necessarium, cum id nulla ratio suadeat, & experientia iam contrarium docuerit.

Accedit

ACCEDIT etiam auctoritas sacrarum literarum, & Theologorum ad confirmandum hunc numerum denarium cælorum, & ad ponendum saltem vnum adhuc cælum supra firmamentum. Cum enim legamus in sacra Genesi, Deum posuisse firmamentum diuidens aquas ab aquis. Item in psalmo 148, Et aquæ omnes, quæ super cælos sunt, &c. nemo recto iudicio intelliget eo loco aquas supra cælum octauum esse fluxibiles, & caducas, sicut sunt istæ inferiores; Sed nomine aquarum intelligendum erit, vt plurimi Theologorum explicant, Cælum nonum, vel potius aggregatum ex nono, ac decimo cælo; quod propter claritatem, & perspicuitatem, quam habet, cum ibi nulla sint partes densiores, vt in reliquis orbibus, cuiusmodi sunt astra, nomine aquarum optimo iure appellari potest. Quare a nonnullis Theologis dici solet cælum glaciale, seu aqueum; Et ab alijs Crystallinum.

SUPRA hos vero decem cælos mobiles Theologi, vt Strabus, Venerabilis Beda, & omnis iam Theologorum cætus, aliud cælum esse affirmant, immobile quidem, & nulla præditum stella, sed felici angelorum, & Beatorum sedem, ac patriam, quod vocant cælum Empyreum, ab igne, quod mire sit lucidum, & ingenti claritate præditum. Hoc tamen cælum nullo modo ab Astronomis cognosci potest, cum non moueatur.

NIHILO MINVS non desunt, qui certis quibusdam experiētijs probare nituntur, valde esse conueniens vndecimum illud cælum prorsus immobile supra omnes cælos existere. Nā, aiunt, vt Plinius testatur lib. 8. cap. 16. In Europa inter Acheloum, & Nestum amnes, procreantur leones longe viribus prestantiores ijs, quos Africa, aut Syria gignit. Cum igitur hoc non fiat per totam eam latitudinem, seu tractum terræ ab oriente versus occidentem, in quo dicti amnes sunt siti, causa huius varietatis erit, vt asserunt, influxus alicuius cæli immoti super illum tractum terræ. Si enim causa esset influxus stellarum, seu sphaerarū mobilium, deberent per totum illum terræ tractum ab oriente versus occidentem, propter continuum motum stellarum, tales leones nasci, cuius oppositum videmus. Deinde quia in Hungaria sub latitudine 47. gr. equi uelocissimi procreantur, & validissimi, qui in alijs regionibus eiusdem latitudinis, minime producuntur. Deniq; in Mauritania innumera quasi simia generatur: Et multa alia huiusmodi experimenta adduci possent, vt a vitibus, arboribus, fructibus,

bus, &c. qui omnes varij effectus a cælo duntaxat quiescente produci videntur. Scio philosophos respondere, hanc diuersitatem effectuum in eodem climate pendere totam ex varia dispositione terræ: sed instant auctores prædicti, cum terra disponatur varie a varijs aspectibus corporum superiorum, non poterit reddi sufficiens causa, cur in eodẽ climate eadem non sit dispositio, quandoquidem omnes partes eiusdem climatis respectu calorum mobilium eosdem habeant aspectus successive. Verũ enim vero quicquid dicatur hac de re, hoc certũ esse debet, sine magna temeritate non negari posse cælũ Empyreũ, quod est immobile, eo quod iam communis Theologorum schola illud admisit.

STATVIMVS ergo, in vniuersum esse vndecim calos, decẽ qui dẽ secundum Astronomos mobiles, vnum vero ex sententia Theologorũ immobile prorsus. Ratio autem, propterquam decem calos mobiles admittimus, perspicua erit, quando pertractabimus, quamam industria inuenti fuerint decẽ distincti motus. Quam ob rem nunc ad motus cælorum explicandos accedamus.

DE MOTIBVS ORBIVM CÆLESTIVM.

AVCTORES, qui vnum duntaxat calum esse credunt, omnem motum a Cælesti orbe excludunt, quamuis non eodem modo omnes. Quidam enim nullum corpus cæleste moueri asserunt, sed in eodem loco semper permanere: Videri tamen nobis moueri stellas ab oriente in occidentem (Hunc enim motum diurnum nulla ratione negare possunt, cum quotidie Solem, & reliqua sydera oriri, & occidere cernamus) propter motum terræ, quem, vt aiunt, habet ab occidente in orientem. Nam quemadmodum ei, qui in flumine aliquo celeri navis cursu defertur, videntur arbores, domus, & omnia in fluminis ripa posita obuiã venire, quasi ipse prorsus perstaret immobilis, reliqua autem omnia mouerentur: Ita etiam nobis in terra existentibus contingit. Quoniam enim terra nobiscum mouetur ab occasu in ortum motu rapidissimo, videmus nos quiescere, & stella in contrariam partem, nempe ab ortu in occasum, moueri, cum tamen ipsæ omnino sint immobiles, nos autem moueamur, vt dictum est. Verum hæc sententia nullius prorsus est momenti, & omnino ridicula existit. Si enim vera esset, perpetuo inter se idem situs, ordo, ac distantia cerneretur, quod est contra omnem experien-

experientiam; Planetę namq; continuo inter se variant & situm, & ordinem, distantiamq; , vt luce clarius constat in Sole atq; Luna, cum hi duo planetę aliquando sint quasi coniuncti, aliquando vero per diametrum oppositi: Idemq; de ceteris planetis iudicium habeto.

QVIDAM vero asserunt non solum cælum, verum etiam terram quiescere, stellas vero per sese moueri, vt aues in aere, seu pisces in mari, ab oriente in occidentem: Sed quoniam hac ratione non possent planetę duobus ferri motibus, quod pugnat cum experientia, cum non solum planetas videamus ab ortu in occasum moueri, sed etiam ab occasu in ortum. Id circo alij cælum moueri ab oriente in occidentē, secumq; stellas circumducere, singulas deinde stellas singulos etiam habere motus, ab occidente in orientem, affirmāt. Quam ob rem, inquirunt, efficitur, vt omnia astra eodem tempore videantur motū diurnū absoluerē; In temporibus vero inæqualibus ea moueri ob occasu in ortum deprehendamus. Caterum neq; hæc opinio admittenda est, quoniam vt in sequentibus demonstrabimus, impossibile est stellas per sese moueri, si vera sunt ea, quę in motibus apparent, sed necessario eas ad motū duntaxat orbis, in quo sunt, circumduci.

NEQVE vero ij etiam, qui plures esse cælos existimant, idem sentiunt de motibus corporum cælestium. Nam vt ab ijs, qui octo tantum esse credunt cælos, incipiamus; Nonnulli arbitrantur, singulos orbes cælestes singulis ab occasu in ortum motibus cieri. Negare enim non possunt, distinctos esse motus 7. planetarum & inter sese, & facta quoq; comparatione cum stellis fixis, cum interdum coniungantur planetę inter se, & cum stellis fixis, interdum vero dissociantur ab eisdem: Motum autem cælorum diurnum ab oriente in occidentem omnino e medio tollunt. Neq; enim fieri potest, dicunt, vt vnum idemq; corpus motibus contrarijs, & oppositis, cuiusmodi sunt motus ab oriente in occidentem, & motus ab occidente in orientē, simul possit eodem tempore moueri. At cum se viderent cum experientia, & sensu pugnare; Videmus etenim quotidie Solem, Lunam, ac reliquas stellas motu diurno ab oriente in occidentem labi, cum modo oriantur supra Horizontē, modo sub eodem descendant; Cōmentati sunt, apparere nobis cælos cum astris moueri ab ortu in occasum, quoniam terra nobiscum ab occasu in ortum velociori motu, quam Planetę, nempe spacio 24. horarum, circumfertur. Vnde nos quiescere, stellas vero nobis obuiam protegere

procedere arbitramur, veluti auctores primæ opinionis dicebant. Sed neq; ita de motibus cælestibus sentiendum est, quoniam hac ratione non omnes motus hætenus obseruati defendi possunt, vt postea constabit. Huc accedit, minime terram tanta velocitate ab occasu in ortum ferri, ceu in sequentibus probabitur. Adde quod hæc sententia assumat, motū calorum ab oriente in occidentem contrarium esse ei, qui fit ab occidente in orientem, quod falsum esse, mox explicabitur.

NON NVLLI autem credentes quoq; prædictos duos motus inuicem esse contrarios, asserunt, Cælos duntaxat moueri diurno motu ab oriente in occidentem; Immo hoc motu non solum orbes cælestes, verum etiam omnia elementa moueri dicunt, quem quidem motum vnica efficit intelligentia, quam animam mundi appellant; Ita tamen, vt quo aliqua sphaera, animæ mundi propinquior existit, eo etiam velocius ab ea moveatur; & quo remotior, eo tardius: quem admodum in rotæ alicuius motu cernimus. Partes enim axi rotæ propinquiores, seu centro ipsius, tardius mouentur; partes vero eius circumferentiæ viciniores, velocius feruntur. Vnde dicunt supremum cælum velocissime omnium moueri, quoniā animæ mundi propinquissimum est; terram autem tardissime, adeo ut non percipiatur motus eius ob maximā tarditatem, quia longissimæ ab anima mundi recessit, & propterea omnibus quiescere videtur, cum tamen paulatim, & quasi insensibiliter ab oriente in occidentem rapiatur, quod hoc indicio persuadere conantur. Videmus namq; aiunt, terrā in partibus occidentalibus continue, & sensim sub mare tendere, & e contrario in partibus orientalibus magis ac magis e mari emergere, quod quidē euidenter nobis demonstrant colūne Herculis positæ in littore Oceani occidentalis, & colūne eiusdē positæ in littore Oceani orientalis. Illæ enim hac tēpestate per multa milliaria intra mare reperiuntur iuxta plagas occidentales: Hæ vero e cōtra per totidem milliaria extra mare in partibus orientalibus conspiciuntur. Manifestum ergo signum est, terram paulatim ab oriente in occidentem ab anima illa mundi deferri. Quoniam vero præter hunc motum diurnum, planetæ moueri quoque videntur ab occidente in orientem, quod non semper sint in eadem distantia ad inuicem, neque sub eisdem semper existant stellis fixis, sed ab eis orientem versus recedant, quod tamen ipsi negant; Ideo causam esse hanc asserunt, cur aliqui cæli ab occidente in orientem ferri credantur, quamuis re ipsa ab oriente tan-

tum in occidentem cieantur; Quia nimirum sphaeræ inferiores, quo magis a supremo cælo, & ab anima illa mundi distant, eo minus, ut dictum est, efficaciter mouentur; quæ de causâ tardius circumferuntur, & pedetentim videntur retrocedere ab occidente in orientem. Hinc quoque efficitur, ut Luna, quia inter cælestes orbes maxime a supremo recedit, tardissime ab oriente in occidentem moueatur, & velocissime, nempe spacio vnius mensis videatur integrum circuitum ab occidente in orientem peragere: Reliquæ vero sphaeræ, quo superiores, eo quoque lentius appareant nobis ferri ab occasu in ortum. Quæ omnia vnicuique hoc exemplo volunt nobis ob oculos proponere. Sint tres ordines hominum collaterales secundum lineas rectas dispositorum; Incipiantque ex eodem loco simul ab oriente in occidentem progredi, hæc tamen lege, ut ij, qui in primo ordine reperiuntur, celerrimo gressu incendant, tardius autem ij, qui in secundo ordine, & lentissime ij, qui in tertio ordine existunt. Quod cum ita sit, perspicuum est, Primum ordinem reliquos duos incitato illo cursu antecedere, magis tamen tertium ordinem, quam secundum. Quare si quis a longe dictos ordines intueretur, indicaret secundum ordinem, & tertium pedetentim retrocedere, & citatiori motu tertium, quam secundum; cum tamen re ipsa ab oriente versus occidentem, seu primus ordo, duntaxat progrediantur. Eadem igitur prorsus de causa videntur, aiunt, nobis planetæ ab occidente in orientem moueri. Hanc porro sententiam eo libentius amplectuntur Alpetragius, & Achillinus cum alijs auctoribus quod nulla ratione imaginari queant, vnum & idem corpus cæleste duobus motibus ferri, nimirum ab oriente versus occidentem, & rursus ab occidente orientem versus; Quoniam cum hi motus, ut aiunt sint contrarij, necesse est alterum eorum esse violentum, quod fieri non potest; immo absurdum videtur concedere violentiam in corporibus cælestibus, tum quia nullum violentum est perpetuum; Motus autem cæli perpetuus est, ex Aristotelis sententia; tum etiam quia omne violentum continue magis ac magis debilitatur; Motus autem cæli semper eadem celeritate absque vlla deflectione conficitur. Accedit etiā, aiunt, quod non est ponenda pluralitas motuum absque necessitate; Cum igitur nulla nos necessitas cogat, ut fateamur planetas ab occidente in orientem moueri; quandoquidem ob rationem iam dictam nobis ita moueri videntur, frustra & temere inducitur hæc pluralitas motuum ab Astronomis. Verum hæc sententia

vera

vera esse nullo modo potest, cum non possit omnium, quæ in motibus cælestibus apparent, reddere rationem. Nam si orbes inferiores non haberent peculiare motus ab occidente in orientem, sed solum propter illam quasi repedationem, seu retardationem moveri ab occasu in ortum existimarentur, defectio illa inferiorum orbium per eandem lineam fieret, & circa eosdem polos, puta per circulum æquinoctialem, & circa polos mundi, cum motus diurnus recta secundum æquinoctialem circulum, & super mundi polos ab oriente in occidentem tendat. Ex quo effici deberet, ut omnes stelle, & planete motu diurno eosdē semper circulos parallelos citra, & ultra Æquinoctialem continue describerent; Stellæ autem, & planeta sub Æquinoctiali existentes, nunquam ab eo declinarent, sed perpetuo sub illo existerent; Et quæ sunt citra, vel ultra Æquinoctialem, nunquam magis vel minus accederent, vel recederent ab ipso: Quare neque Sol, neque Luna, sicut nec ulla alia stella tam fixa, quam erratica, propius ad nostri capitis verticem appropinquaret, vel magis ab eo recederet uno tempore, quam alio, quæ omnia apertissime cum sensu, & experientia pugnant. Videmus enim Solem (ut interim alios planetas, ac stellas silentio inuoluam) ipsi æquinoctiali circulo varios parallelos circulos describere, ut in 3 cap. explicabit auctor, & non semper eandem distantiam ad æquinoctialem circulum obseruare, cum bis in anno sub ipso reperiatur, & modo ad austrum, modo ad septentrionem ab eodem defleat. Vnde fit ut in diuersis punctis Horizontis per anni circulum oriri, & occidere conspiciatur. Hinc etiam efficitur, ut in estate existens in principio Cancrī valde ad nostrum Zenith, seu punctum verticale accedat; In hyeme vero decurrens in principio Capricornī ab eodem maxime recedat. Et sane mirum est, si omnes cæli moneantur tantum ab oriente in occidentem; & inferiores, quia tardius mouentur, repedent quodammodo, seu retardentur, ut ipsi autumant; quod nulla proportio in hac retardatione cernatur; Octaua enim sphaera absoluit suum circuitum in 36000 annorum; Saturnus in 30 annis; Iuppiter in 12; Mars in 2; Sol in uno anno; Venus, ac Mercurius eodem fere tempore; Luna denique in 27. diebus, & 8. horis. Vbi manifeste vides, nullam certam proportionem inueniri. Non ergo credibile est, planetas carere proprijs motibus ab occidente in orientem, & solum propter illam retardationem videri nobis moveri ab occidente in orientem. Quare ad primam rationē Alpetragij, & Achilli-

ni respondendum est, illos motus non esse contrarios, ut infra manifestabitur, & ob id neutrum esse violentum. Adde, non sequi, etiam si concederemus alterum illorum esse quodammodo violentum, illum non fore perpetuum, atque debilitari posse, cum causa eius motiva sit perpetua, & infatigabilis: Illud vero violentum solum dicitur non posse esse perpetuum, quod causam fatigabilem, & non perpetuam habet: Hoc enim simpliciter, & per se violentum dicitur. Ad secundam vero dicendum est, pluralitatem motuum maxime esse necessariam ad reddendam causam omnium illarum apparentiarum, quas diximus, & multas alias huiusmodi, quas ipsi minime tueri possunt. Ad illud denique, quod de motu terre asserunt, respondemus falsum esse eam moueri; neque hac in parte credendum esse fabulis de columnis Herculis: Quod si aliquando fuit terra, ubi nunc est mare, & e contra, illud nulla ratione provenire ex motu terre ab ortu in occasum, etiam si moueretur: Cum enim terra, & aqua unum efficiant globum, ut postea ostendemus, quis non videt, eodem simul tempore terram, & aquam moveri & rapi a primo mobili? Quod si dicant, Mare cum terra non efficere unicum globum, sed aquam esse altiore, ut multi opinati sunt; Tunc potius sequi deberet, terram tendere sub mare ex parte orientis, quia illam operiret aqua continue; emergere vero e mari ex parte occidentis, quoniam illam aqua desereret; quandoquidem iuxta illos corpora superiora, & propinquiora animæ mundi, velocius mouentur ab ortu in occasum. Causam igitur huius rei cum Aristotele in 1. Meteor. hanc dicimus esse; quoniam videlicet ob aspectus superiorum corporum mare consumit terram in quibusdam partibus ob crescentiam aquarum, idcirco ubi ante fuit terra, ibi nunc est mare: Eodem modo, quia in alijs partibus decrescit mare, ideo apparet nunc terra, ubi antea fuit mare. Cuius rei indicium esse potest, quod ista permutatio maris cum terra, & terre cum mari, non solum reperitur facta esse ab oriente in occidentem, quod tamen ex illorum sententia sequeretur, verum etiam in septentrione, & austro, & reliquis mundi partibus.

ALII Ut Augustinus Ricinus, quem sequitur Orontius, videntes hac ratione nullo modo posse apparentias, & quædam defendi, volentesque octonario orbium numero esse contenti, dixerunt, Totum aggregatum octo orbium habere unum communem motum ab oriente in occidentem, ita ut motus nulli particulari orbi conveniat, tanquam unus, sed omnibus

omnibus simul sumptis : Sicut nec motus progressiuus animalis conuenit huic vel illi membro particulari , sed toti animali . Atq; hic motus Diurnus appellari solet . Præter hunc autem motum communem totius aggregati , vnusquisq; orbis , inquit , habet ad huc peculiarem , & proprium motum ab occidente in orientem , quem propria efficit intelligentia cuilibet orbi assistens . Neq; hoc mirum videri debet , vt asserunt , cum etiam in animalibus videamus singula membra contrarium posse habere motum motui progressiuo totius animalis ; Potest namq; fieri , vt totum animal progrediatur ab oriente occidentem versus , & nihilominus manus , vel caput , vel aliud mēbrū interim moueatur simul eodē tēpore in contrariā partē , puta ab occidente versus orientē . Quod si obijcias , hac ratione nō posse assignari primū mobile , cū octaua quoq; sphaera ab occasu in ortū voluatur ; quod tamen tota philosophorū , & Astronomorum cohors vnanimi cōsensu admittit . Respondet Augustinus Ricinus , Primum mobile posse duplici sensu intelligi ; Vno modo , vt significet illud corpus , quod per se primo a motore primo vertitur ; & hoc modo nulla sphaera celestis particularis primum mobile dici potest , cum nulla per se primo moueatur a primo motore , sed veluti pars ad motum totius : Alio modo primum mobile sumi potest pro eo corpore , quod inter cetera mobilia nobilitate . & ordine primum dicitur ; & in hoc sensu octaua sphaera , etiam si ab occasu in ortum circumducatur , primum mobile potest appellari , eo quod intelligentijs , seu substantijs a corpore liberis sit propinquior , & vicinior .

QVAMVIS vero hac sententia videatur primo aspectu ingeniosa satis ac probabilis , nihilominus , si rem diligentius considerare velimus , deprehendemus , eam veram esse non posse . Primo , quoniam impossibile est , totum aggregatū ab vna intelligentia moueri posse ab ortu in occasum , & singulos rursus celos , nullo excepto , a proprijs intelligentijs in contrariā partem deferri . Hoc .n. pacto totum agregatum & ab ortu in occasum , & ab occasu in ortum eodem tempore moueretur , quod nullo modo fieri potest , vt in exemplo ab auctoribus huius opinionis adducto perspicuū esse potest . Nam licet , si animal ab ortu in occasum proprio motu progressiuo tendat , manus , vel aliquod aliud membrum e contrario ab occasu in ortum possit moueri , tamen natura repugnare videtur , vt omnes partes animalis , nulla dempta , hoc motu contrario cieri possint ; Sic enim totum animal ad partes contrarias , & oppositas

positas eodem tempore pergeret, quod fieri nequaquā potest, sed neq; cogitatione apprehendi. Secundo, quia si oēs cæli præter illum motū ab orien. in occiden. veherentur etiā ab occiden. in orien. nullus esset motus perfectus, & absolutus ab ortu in occasum. Nam antequam totum aggregatum cælorū suum circuitum expleat ab oriente in occidentem, id est, ad idem reuertatur punctum, interim singuli cæli in contrariā iam partē recessere. Ex qua re multa incōmoda consequerentur. Primo non daretur motus proprie dictus Diurnus: Deinde vix, aut difficilime assignari posset Zodiacus immobilis, penes quē mensurātur quantitates motuū inferiorum cælorum ab occidente in orientem, vt paulo post explicabitur. Nam secundum hanc sententiam Zodiacus quoq; octauæ sphæræ, quem supremū esse putant, mutat sua puncta ad motum ab occide respectu Æquinoctialis circuli (qui ab vtroq; mūdi polo æqualiter distat) ita vt principium Arietis octauæ sphæræ non semper maneat in sectione Zodiaci cum æquatore, idemq; de reliquis punctis eiusdē Zodiaci dicendum est, quod absurdum est apud Astronomos: Vt enim certi quid habere possimus de motibus cælorū inferiorū, necesse est concipere Zodiacum, qui tantū moueatur ab ortu in occasum, & sub quo omnes planetae, & stellæ fixæ ab occasu in ortum incedant proprijs motibus. Tertio, Si totum aggregatum cælorum ab oriente in occidentem, Deinde singuli orbes peculiaribus motibus ab occidente in orientē fererentur, ita vt nullus orbis alterum suo motu trahat (ob hanc enim causam præcipuam nolunt admittere supra firmamentū aliud cælum, quod tanq̃ primum mobile suo motu inferiores orbes ab ortu in occasum secum rapiat) non posset vnus idemq; orbis plures motus habere quam duos; Vnū vl 3, quatenus est pars totius aggregati, alterū vero sibi propriū, & peculiare. Hoc aut falsū est; Nā in cælestibus corporibus plures motus deprehēdunt. Cælū. n. Lunæ totale (relictis orbibus partialibus) mouetur ab ortu in occasū, & ab occasu in ortū vt experientia docet, & ipsi fatiuntur quoq;. Rursus præter duos istos motus mouet alio diuerso motu ab orien. in occiden. super polos Zodiaci, vt ex Theorica Lunæ cōstat; quem quidem motū nulla ratione tueri possunt, nisi concedāt motum raptus, vt mox declarabitur; Hoc enim modo mouebitur cælum Lunæ ab oriente in occidentem motu diurno ad motum primi mobilis: Ab occidente vero in orientem ad motū nonæ sphæræ; Ab oriente denique in occidentem super polos Zodiaci proprio motu. Quarto, Si pro-
pterea

pterea totum aggregatum ab ortu in occasum mouetur, & non singuli cæli, quia nimirum videmus motū istum comunem esse omnibus cælis, oporteret eos eadē ratione asserere, omnes octo cælos, tanquā vnum totum, ab vna intelligentia ab occasu in ortum circumduci, quandoquidem omnes octo cæli in eodem tempore, eademq; uelocitate ab occidēte in orientem feruntur; immo multo maiori vniformitate, & æqualitate, quam ab ortu in occasum, quod tamen admittere nulla ratione volunt. Relinquenda est ergo & hæc sententia tanquā impossibilis, & quæ non omnia phænomena tueri possit.

QVAPROPTER aliter cū Astronomis doctioribus de motibus cælorum dicendum erit. Dicimus igitur, duos præcipuos motus in genere, eosq; notissimos, in cælis obseruari, vnum videlicet ab oriente in occidentem, alterum vero ab occidente in orientē; (De motu enim illo accessus & recessus, qui obseruatus fuit in octaua sphaera, quoniam difficile, & vix a peritissimis deprehenditur, nunc nihil dicimus, sed eum paulo post exponemus, cum periodos omnium motuum assignabimus) Quorum prior proprius est, ac peculiaris primo mobili, seu decimæ sphaeræ; Vnde & primus motus dici solet. Mouetur enim decima sphaera, seu primum mobile simplicissimo tantū, ac regularissimo motu ab oriente per meridiem in occidentem, & hinc rursus per mediam noctem in orientem; Qui quidem motus conficitur super polos mundi, & per circulum æquinoctialem in die naturali, hoc est, spacio 24 horarum, circa terram semel, propter quam causam motus diurnus vulgo appellari consuevit. Hoc autem motu primum mobile, seu decima sphaera omnes alias nouem inferiores sphaeras secum rapit ab oriente in occidentem sine vlla resistentia, singulis diebus circa terram semel; qui quidē motus dicitur hisce inferioribus sphaeris conuenire per accidēs, & non per se, cum non sit ipsarum proprius, sed ab extrinseco ipsis adueniat: Mouentur enim raptu, seu motu primi mobilis; non secus, ac ij, qui in naui, aut curru sedentes ad motum nauis, seu currus rapiuntur, ac deuehuntur. Quod si a primo mobili non circūferrentur, nullo pacto mouerentur ab oriente in occidentem; quemadmodū nec illi, qui in naui, siue curru sedent, si non moueretur naui, aut currus, deueherentur, sed immobiles permancerent. Posterior vero motus proprius est nouem inferioribus sphaeris, & nullo modo decimæ sphaeræ, siue primo mobili conuenit. Primo enim illi motui videntur reluctari quodammodo omnes inferiores

inferiores sphaera proprijs motibus ab occidente in orientem; Ita ut, etiam si ab ortu in occasum rapiantur, continue tamen ab occidente per meridiem in orientem, & hinc rursus per mediam noctem in occidentem delabantur quoque; Qui quidem motus fit super polos Zodiaci distantes a polis mundi iuxta recentiorum observationem 23 gr. & 30 min. & per circulum Zodiacum. Hic autem motus per se convenire dicitur inferioribus sphaeris, & non per accidens; Quemadmodum, si quis in aliqua naui delatus ab oriente in occidentem, ambularet proprio motu progressivo ab occidente in orientem, procul dubio is, licet multo velociori motu a naui in occidentem moueretur, quam motu proprio progressivo in orientem, diceretur tamen per accidens ad motum navis tendere in occidentem, quia motu alieno fertur, per se vero in orientem, quia motu proprio incedit; quo etiam moueretur, quamvis navis immota permaneret: Sic igitur iste motus etiam ab occidente in orientem inferiorum sphaerarum dicitur illis convenire per se, quia licet nullo pacto a primo mobili raperentur, adhuc tamen motu hoc tenderent in orientem ab occidente.

QUONIAM vero impossibile videtur, unum & idem calum posse uno, eodemque tempore moveri ab oriente in occidentem, & ab occidente in orientem, cum oriens, & occidens sint opposita, & contraria; Respondent nonnulli, hoc non esse incommodum, quia hi duo motus contrarii fiunt super diversos polos, & per lineas diversas. Mouentur enim ab oriente in occidentem super polos mundi, arcticum scilicet, & antarcticum, & per circulum aequinoctialem. At vero ab occidente in orientem mouentur super alios polos, nimirum super polos Zodiaci, & per circulum Zodiacum. Verum hæc responsio non placet, quoniam in ea conceditur unum, & idem mobile posse contrarijs motibus ferri, quod impossibile est omnino. Si enim mouetur quippiam ab oriente in occidentem, fieri non potest, ut eodem tempore ab occidente in orientem moveatur; Hac enim ratione accederet ad occidentem, & ab eodem recederet, quod nec per eandem lineam, nec per diversas lineas fieri potest, cum hæc duo maxime inter se pugnent. Quamobrem dicendum est, nullo modo predictos duos motus inuicem esse contrarios. Omnes enim cæli inferiores, qui raptu primi mobilis mouentur, quamvis per accidens, & præter naturam suam ab ortu in occasum ferantur, nempe motu alieno; per se vero ab occasu in ortum, puta proprio motu, & secundum propriam naturam tendant: Simpliciter tamen ab oriente in occidentem

Occidentē mouentur omnes, & nullum simpliciter ab occidente in orientem, sed secundum quid, quia nimirum ad signa orientalia mouētur, vt mox declarabitur, Quod vt intelligatur, duo sunt Zodiaci in corporibus cælestibus potissimum concipiendi, Vnus quidem in primo mobili, seu de cimo cælo, qui solus est verus, ac proprius Zodiacus, quem Astronomi intelligunt, quando de Zodiaco absolute loquuntur, constans duodecim partibus aequalibus, quæ signa cælestia vocantur, hoc ordine, Aries, Taurus, Gemini, Cancer, Leo, Virgo, Libra, Scorpius, Sagittarius, Capricornus, Aquarius, Pisces: quæ his characteribus ab Astronomis exprimi solent,

Aries	Taurus	Gemini	Cancer	Leo	Virgo
♈	♉	♊	♋	♌	♍
Libra	Scorpius	Sagittarius	Capricornus	Aquarius	Pisces.
♎	♏	♐	♑	♒	♓

Hi enim characteres significant eodem ordine prædicta 12 signa. Quare diligenter notandi erunt, memorieque mandandi, quoniam frequentissimus eorum vsus existit apud Astronomos, sapissimeque in sequentibus adducentur. Sunt autem qualibet duo, superius videlicet, & inferius, in cælo per diametrum opposita, quod etiam notandum est; Nam sæpius fiet mentio signorum oppositorum. Alter vero Zodiacus concipiendus est in nona sphaera priori Zodiaco directe suppositus cum eisdem duodecim signis. Primus ille Zodiacus dicitur ab Astronomis immobilis & fixus, non quod non moueatur ad motum sui orbis, in quo est, sed quod eius signa eodem semper modo se habeant ad Equinoctialem, & Coluros primi mobilis, ita vt semper principium ♈. sit in Equinoctiali circulo, similiterq; principium ♎; vbi nimirum Colurus equinoctiorum Equinoctialem intersecat. Rursus principium ♋ reperiatur semper in Coluro solstitiorum, similiterque principium ♑; Idemque de reliquis signis, & punctis primarij illius Zodiaci proportionem quadam dicendum erit. Secundus autem Zodiacus dicitur mobilis, & non fixus, non ea solum ratione, quod ad motum sui orbis, in quo est, moueatur; hoc etenim commune etiā est primo illi Zodiaco, & tamen immobilis appellatur: sed quod eius signa non semper eodem modo sese habeant ad Equinoctialem, & Coluros primi mobilis. Non enim prim-

K cipium

capitulum Υ . et Ξ huius zodiaci semper reperiuntur in æquinoctiali circulo, siue coluro æquinociorum primi mobilis, neque principium \S & Io in coluro solstitiorum. Mouetur namque posterior hic Zodiacus sub illo priori paulatim versus signa orientalia prioris Zodiaci, hoc est, versus signa illa, quæ posterius oriuntur, ascenduntue supra Horizontem. Ut si exēpli causa signum Υ noni celi hoc momento temporis adæquate, & directe suppositum esset signo Υ primi mobilis, immediate post hoc ingrederetur sub signū \S primi mobilis; & postquā præcise, ac adæquate fuerit sub signo \S . statim ingrederetur sub signum II , & ita deinceps subiret pedetentim alia, ac alia signa, quæ posterius oriuntur, donec iterum directe signo Υ primi mobilis supponeretur. Caterum hac ratione Zodiacus noni celi simpliciter mouetur ad motum primi mobilis ab oriente in occidentem, quia nullum datur temporis instans post aliud, in quo non magis ab oriente recedat, & ad occidentem accedat, ut manifesteprehenditur in quauis stella: Non autem simpliciter ab occidente in orientem, quoniam nunquam magis ab occidente recedit, aut ad orientem accedit, sed potius contrarium apparet; Dicitur tamen secundum quid moueri quodāmodo ab occidente in orientem, quoniam etiam si occidentem nunquā deserat, & orienti appropinquet, accedit tamen ad signa orientalia, ut dictum est. Idem quoque prorsus dicendum est de alijs sphaeris, ut de celo octauo, & orbibus septem planetarum. Quamuis enim continue trahantur a primo mobili ab oriente in occidentem; sensim nihilominus sub Zodiaco primi mobilis mouentur, petendo signa orientalia, seu quæ posterius oriuntur, & occidunt. Verbi gratia, cum Sol subiit totum signum Υ primi mobilis, incipit mox ex Υ sub signum \S succedere, & ita deinceps, donec iterum subeat signum Υ .

HOC IGITUR pacto verum est, Celos omnes moueri ab oriente in occidentē, & rursus omnes orbes infra primum mobile moueri ab occidente in orientē, id est, ad signa orientalia; Non autem simpliciter, cum nullum detur instans, in quo ab occidente orientem versus recedat, sed tantū sub alijs signis orientalibus reperiantur, ut manifeste sensu, & instrumentis percipimus. Ut enim simpliciter aliquid ex vno loco in aliud dicatur moueri, necesse est, ut illum relinquat, & ad hunc accedat. Cum igitur nunquā videamus Solem, vel alias stellas, occidentem deserere, & ad orientē accedere, non poterimus dicere, eas simpliciter

placiter ab occidente in orientem moueri, sed tantum secundum quid, nempe ad signa orientalia, ut iam exposuimus. Simpliciter autem moueri dicuntur ab oriente in occidentem, quoniam nullum datur instans temporis, in quo non magis recedant ab oriente, & occidenti appropinquent, propter motum illum rapidissimum primi mobilis, a quo rapiuntur. Quod si primo mobili non raperentur, tunc simpliciter ab occidente in orientem mouerentur, quia nullum daretur instans, in quo non magis ab occidente discederent, & ad orientem accederent. Item, si proprijs motibus velocius mouerentur ab occidente in orientem, quam ad motum primi mobilis ab oriente in occidentem, simpliciter utique ferrentur ab occidente in orientem, & secundum quid tantum ab oriente in occidentem, ob rationem iam dictam, quia nimirum hac ratione semper magis, magisque ab occidente remouerentur, & ad orientem accederent.

HAEC AVTEM omnia fieri posse, hoc vno exemplo perdisces. Moueatur navis aliqua ab oriente in occidentem maxima cum celeritate; Naucerus autem eodem tempore tardo admodum gradu perambulet nauim a proa in puppim. Quo posito, nomen vides, Naucerum simpliciter quidem moueri ab oriente in occidentem, eo quod ad motum navis celerius multo, quam proprio motu in contrariam partem moueatur, & ob id semper magis ab oriente recedat, occidenti vero appropinquet? Simul tamen secundum quid moueri ad orientem, id est, ad partes orientales navis, non autem simpliciter? Nomen etiam vides, si navis immota maneret, Naucerum simpliciter tunc moueri ab occidente in orientem, cum semper magis ad orientem accederet, & ab occidente recederet? Nomen denique idem contingere conspicias, si naucerus citari motu incederet, quam navis? Ita igitur intelligendum est, calos inferiores moueri sub Zodiaco primi mobilis ab occidente in orientem. Clarius autem fortasse res percipietur in formica, quae lento gradu contra motum velocissimum alicuius rotæ, quæ ab oriente in occidentem mouetur, incedit. Idem intelligi potest in sphaerula aliqua vitrea lucente. Si enim impleatur aqua, quam versus te sic agites, ut aqua paulatim aduersus te moueatur; Deinde vitrea illa sphaerula in oppositam partem circumuoluatur; Mox conspicias aquam in vitro contentam ad motum sphaerulae pariter moueri, pariterque contranitendo aduersus te moueri. Per sphaerulam igitur illam vitream lucentem primum mobile, & per aquam in ea contentam inferiores sphaerae primo mobili contranitentes animo

concupiendi sunt.

EX HAC PORRO declaratione, & exemplis adductis, per spicuum relinquitur, duos predictos cælorum motus, quorum vnus est ab oriente in occidentem, alter ab occidente in orientem, non esse contrarios, cum non simpliciter ad terminos contrarios, puta ad orientem, & ad occidentem fiant, vt explicauimus. Contrarij namq; motus referri debent ad vnum idemq; punctum fixum, vt videlicet vno motu ad illud punctum accedatur, & alio ab eodem recedatur, quod in motibus cælorum minime fieri diximus. Dicuntur tamen isti duo motus communi loquendi modo contrarij, & oppositi, ratione terminorū contrariorum puta orientis, & occidentis. Mouentur enim simpliciter ad vnum horum, nempe ad occidentem, secundum quid vero ad alterum, videlicet ad orientem, hoc est, ad partes orientales, vt dictum est. Ex eisdem quoq; exemplis liquido constat, cælos non modo super diuersos polos, & diuersam viam posse moueri, vt re ipsa mouentur; Verum etiam eos potuisse super eosdē prorsus polos, & per eandē viā reuerti ab occidēte in orien. per quam ab orien. in occiden. voluntur. Immo experiētia didicerunt Astronomi, vnum & idem corpus cæleste moueri ab oriente in occidentem, & super eosdem polos ab occidente in orientem. Orbis .n. sphaera lunaris deferens. caput, & caudā Draconis mouetur proprio motu (præter motū diurnū, qui fit super polos mundi) ab oriente in occidentem super polos Zodiaci, & super eosdē polos virtute calī Mercurij ab occidente in orientem defertur, vt in Theoricis planetarum declaratur. Causa tamen, cur per aliam viam, videlicet, per circulum Zodiacum, & non per eandē, nempe, per Equinoctialem circulum; Itē cur super alios polos, nimirum Zodiaci, & non super eosdem, puta mundi polos (quæ tamen optime fieri potuissent) ab occidente in orientem ad sensū iam expositum inferiores sphaeræ reuoluantur; est secundum philosophos, gubernatio mundi, vt videlicet per accessum Solis, planetarumq; sub Zodiaco ad Boream, seu septentrionem, & ad Austrū, siue meridiē, diuersa contingant anni tempora ad varias rerum generationes accommodata, vt inquit Aristoteles 2. de Gener. & corrupt.

DE PERIODIS MOTVVM CAELESTIVM

DECIMVM cælum, quod & primū mobile nuncupatur, vniformi, regulariq; motu, eoq; citatissimo, super mundi polos, & per circulum

culum Aequinoctiale, ut dictum est, suam explet circuitionem ab oriente in occidentem, horis 24. aequalibus, quæ dicuntur horæ Aequinoctiales; hoc est spacio vnus diei naturalis; Vnde & eius motus Diurnus est appellatus. Huius autem motus impetu omnes inferiores orbes, immo & tota sphaera ignis, & magna pars aeris, & secundum quorundam sententiam bona pars oceani ab ortu ad occasum rapiuntur. Ex quo fit, ut isto motu diurno Sol, & reliqua omnia astra, celiq; puncta singula, quotidie parallelos circulos super axem mundi rectos describant circa polos mundi, eo quidem maiores, quo magis a polis recedunt, minores vero, quo magis ad polos accedunt; Vnde Aequinoctialis circulus est omnium parallelorum maximus, quoniam describitur à puncto maxime remoto ab utroq; polo, nempe per 90. gradus. Porro inferiores orbes omnes eadem prorsus, qua primum mobile, velocitate circumducuntur, nisi peculiaribus suis motibus aliquantulum retrocederent. Nullam enim resistentiam reperit primum mobile in caelis inferioribus.

NAM NONVS orbis subsequens, spacio 24. horarum, hoc est, vnus diei naturalis, ab occasu in ortum progreditur quatuor fere particulis sexagenarijs ex ijs, quæ ab Astronomis Quarta appellatur, ita ut singulis annis conficiat 26. secundam, totidemq; tertiam, Ducentis vero annis 1. grad. cum 28. min. fere iuxta Alphonsinas tabulas. Vnde totum cursum per Zodiacum absoluet quasi in 49000. annorum spacio. Quod quidem spacium, seu tempus, appellari solet annus Platonius. Hoc enim intervallo sydera omnia ad eundem situm reditura autumant; Immo quidam volunt, tunc omnia, quaecumq; nunc in mundo sunt, eodem ordine esse reditura, quo nunc cernuntur. Motus fuit autem fortassis Alphonsus Rex, ut assereret periodum huius motus compleri in spacio 49000. annorum, quoniam Aequinoctia, & Solstitia quotannis in Calendario retrocedunt per Min. 10, Sec. 44. vnus horæ: Et in annis 400. per dies ferme 3. Ita ut in dicto spacio annorum 49000. ad primam sedem redeant. Ptolemæus autem asseruerat, hunc motum perfici in 36000. annorum Circulo, ita ut vnus gradus percurratur in 100. annis. Albategnius vero vult, istum motum absolui spacio 23760. annorum, ita ut peragat vnum gradum in 66. annis. Qua vero de causa tam varie de periodo huius motus senserint Astronomi, mox declarabitur: Nunc ratum sit & certum, Nonum orbem motu isto tardissimo ab occidente in orientem trahere secum omnes 8. inferiores sphaeras caelestes.

celestes, nullo vero pacto supremam spheram. Iuxta enim sententiam Astronomorum, Quicunq; orbis superior suo motu circumfert omnes inferiores sibi contiguos, & concentricos, non autem superiores.

OCTAVVS orbis præter duos istos motus predictos sibi ab alienis orbibus impressos, peculiarem adhuc, & proprium motum habet, quem vocant motum accessus, & recessus, seu motum trepidationis, ut supra diximus. Hic autem motus fit super principia \vee . & \triangle nonæ spheræ tanquam polos. Principia enim \vee . & \triangle octavæ spheræ circa initia \vee & \triangle nonæ spheræ describunt circulos quosdā parvos, quorum semidiametri continēt 9. grad. Tantum enim distant initia \vee & \triangle octavæ spheræ a principijs \vee & \triangle nonæ spheræ. Ex hoc vero motu principiorum \vee & \triangle octavæ spheræ circa principia \vee & \triangle nonæ spheræ consequitur, nullum aliud punctum octavi cæli circulum perfectum ab soluere, sed quodammodo titubare, hoc est, nunc accedere ad polum arcticum, & ab antarctico remoueri, nunc vero a polo arctico discedere, & ad antarcticum accedere. Periodus istius motus complectitur spacium 7000 annorum, ita ut si diuidantur circuli illi parui in 360. gr. in 20 annis fere vnus gradus absoluatur. Hoc etiam motu orbes omnium planetarum mouentur, cum sint cum octaua spheræ concentrici.

SATVRNI globus præter dictos tres motus, habet motū propriū, quem conficit ab occidente in orientem annis 30. fere. Singulis namq; diebus peragrat in Zodiaco minuta quasi 2, & tertia 35.

IUPPITER suum circuitum explet. 12 fere annis. Quolibet enim die petransit min. 4, sec. 59. ter. 15.

MARS absoluit suum motum ab occasu in ortum annis fere 2. Percurrit enim in Zodiaco quouis die min. 31. sec. 26. tert. 38.

SOL conficit suum iter ab occidente in orientem diebus 365. horis 5. minutis 49. sec. 15. Quod spacium annus solaris appellari solet. Ex quo patet, Annum non præcise continere 365. dies, & horas 6. ut in Calendario Romano supponitur. Desunt enim minuta fere 11. vnius horæ. Nam Sol singulis diebus conficit min. 59. sec. 8. tert. 19. quar. 37.

VENVS totum suum circulum complet eodem quasi tempore cū Sole. Progreditur namque quouis die min. 59. sec. 8. tert. 19. fere.

MERCVRIVS tantundem fere omni die conficit. Quamobrem totum cursum absoluet quasi eodem tempore cum Venere.

LUNA

LUNA denique totum Zodiacum percurrit 27. diebus cum horis fere 8. Deinde vero quasi biduum consumit, ut assequatur Solem. Cum enim Sol interim in 27. diebus, & horis 8. percurrat fere 27. gradus, quos fere Luna in biduo absoluit, necesse est, ut ab una coniunctione Lunæ cū Sole intercipientur dies 29. horæ 12. fere. Tale autem spacium mensis Lunaris appellari consuevit. Verum hæc omnia exactius, atque præcisius explicantur in Theoricis Planetarum.

CAETERVM periodi motuum Planetarum intelligi debent non de orbibus, seu calis totalibus, sed de proprijs orbibus planetas deferentibus, qui quidem sunt eccentrici in medio calorum collocati. In his namque planeta infixi deferuntur temporibus prædictis. Totales enim calis planetarum mouentur ab occidente in orientem, eadem prorsus tarditate, qua nonum calum mouetur. Rursus mouentur motu trepidationis ad motum octauæ sphaeræ: Nullus tamen planeta inferior mouetur ad motum proprium planetæ superioris, eo quod non circa idem centrum proprijs lationibus feruntur.

NON est quoque prætereundem, hos nouem orbes infra primum mobile eisdem temporibus omnino cursus suos esse absoluturos, quo nunc absoluunt, & non citius, etiam si primum mobile quiesceret, vel eos secum non raperet ab oriente in occidentem: Sicut patet in Nauclero, qui motu proprio mouetur contra motum nauis; vel etiam in formica, quæ contra impetum rotæ fertur: Verum tamen est, eos tunc simpliciter ab occidente in orientem deferri, quia nullum tunc daretur instans post aliud, quo non magis ab occidente recederent, & ad orientem accederent; Quemadmodum Nauclerus ille, manente naui immobili, eodem tempore ad puppim perueniret, & simpliciter ad orientem non solum ad partes nauis orientales accederet.

QUOMODO DEPREHENSVM SIT OMNES calos simpliciter ab ortu in occasum moueri.

EXPOSITIS tribus motibus calorum in genere, quorum ~~unum~~ diximus esse ab ortu in occasum simpliciter, alterum ab occasu in ortum secundum quid, id est a signis occidentalibus ad signa orientalia, tertium denique accessus et recessus, quem motum trepidationis appellant; Declarandum iam est, quanam via & methodo triplicem hunc motum
in cor-

in corporibus cælestibus deprehenderint Astronomi. Omnes igitur cælōs moueri ab oriente in occidentem experientia quotidiana didicerunt; viderunt namque Solem, Lunam, ac reliquas stellas omnes, ex parte orientis paulatim ascendere, ac eleuari supra Horizontem, donec ad Meridianum peruenirent, atque hinc rursus declinare in occidentem, donec iterum in oriente reperirentur. Ex qua consideratione facile ac indubitanter concluderunt motum omnium cælorum ab oriente in occidentem.

Quod autem motus iste simpliciter fiat ab oriente, hoc est, semper ab oriente recedat, & occidenti appropinquet, multiplici via collegerunt. Primo ex umbra corporum. Ab ortu enim Solis vsque ad meridiem umbra omnes in Horizontem proiectę decrescunt continue, & a meridie rursus ad occasum Solis vsq; augentur, quod nulla ratione fieri posset, nisi Sol continue laberetur ab ortu in occasum. Secundo ex altitudinibus stellarum, quæ ab ortu ipsarum semper maiores fiunt, donec ad meridianum circulum perueniant, vbi maximas obtinent altitudines; A meridiano vero circulo vsq; ad occasum earundem altitudinum decrementum suscipiunt: Quod quidem manifestum inditium est, eas simpliciter ab oriente discedere, & occidenti appropinquare.

QUA RATIONE COLLECTVS SIT MOTVS
Cælorum ab occasu in ortum.

ET SI omnes cæli simpliciter ab ortu in occasum feruntur, vt nuper ostendimus, deprehensum tamen est, eos rursus ab occasu in ortum cieri, non quidem simpliciter, cum simpliciter solum ab ortu in occasum moueantur, vt iam ostensum fuit; sed secundum quid, petendo videlicet signa orientalia, ad sensum superius expositum. Hoc autem prius deprehenderunt in 7. planetis; vt colligitur a Ioanne de Regio monte in Epitome Almagesti Ptolemæi lib. 1. concl. 6. hac ratione. Obseruauerunt Astronomi, Solem & Lunā, & reliquos Planetas, non habere semper eundem inter se situm & distantiam, Sed Lunā V. g. vno die esse coniunctam cum Sole, alio vero ab eo recessisse versus partes orientales; non solum autē hanc diuersitatē in vno planeta respectu alterius inueniunt, verum etiam in omnibus planetis respectu stellarum fixarum; Conspexerunt enim hunc, vel illum planetā, vno die esse cum tali stella
fixa

fixa coniunctum, aut in tali gradu alicuius signi existere, alio vero die discessisse ab illa stella, seu gradu, versus partes orientales, ut luce clarius nos etiā quotidie experimur. Nulla igitur ratione dubitari potest, septem orbes planetarum præter motum diurnum ab oriente in occidentem, moueri quoq; paulatim, & repedare quodammodo ab occidente in orientem.

NEQVE vero diuersa via reppererunt octauum etiam cælum ab occidente in orientem moueri. Quamuis enim antiqui fere omnes ante Aristotelem crediderint, stellatum illud cælum vnico tantum illo motu cieri ab oriente in occidentem, quoniā videlicet cernebant omnes stellas fixas easdem inter se seruare distantias, locaq; ortuum, & occasuum earundem non variari, sed semper in eisdē locis eas oriri & occidere, ob exiguum temporis interuallū, in quo hæc obseruabant: Tamen post Aristotelem multo secus rem sese habere deprehensum est. Nam ut ait Ptolemæus Dictione septima cap. 2. & Ioan. Regiomont. in Epitome eiusdem Dictionis propos. 2. Distantia stellarum fixarum a punctis Solstitialibus & Equinoctialibus, non manet eadem semper, sed crescit, & augetur secundum successionem signorū, id est, versus orientales partes progrediendo, ita ut stellę, quę. v. g. antiquo tēpore fuerunt ante puncta solstitialia, & Equinoctialia, modo reperiantur post ipsa puncta Solstitialia & Equinoctialia, ut ex obseruationibus antiquorum, & recentiorum liquido constat: Et quo maius tempus inter considerationes antiquorum, & recentiorum intercedit, eo etiam magis inueniantur a sedibus, locisq; antiquis stellę secundū successionē signorum elongatę, cuius rei plurima exempla in mediū adducunt Ptolemæus, & Ioan. Regiomon. locis citatis: Nos vnum aut alterum duntaxat afferemus. Timocarię obseruans cursum stellarum, reperit stellam Azimech, quam Latini spicam virginis dicunt, ante punctum Equinoctij autumnalis, id est, ante principium ♊ primi mobilis, 8. fere grad. hoc est paulo post 22 grad. ♑, siue in principio 23 grad. ♑. Post hunc vero ducentis fere annis elapsis, Abrachis & Hipparchus, eandem stellam reppererunt 6. tantum grad. ante illud punctum, videlicet in principio 25. grad. ♑, & post hos Ptolemæus eandem stellam plus accessisse, secundum proportionem temporis interiecti, ad principium ♊ inuenit; idemq; obseruarunt Astronomi ipsum sequentes, v. g. Albategnius, Auenesra, Zacuth, & alij, adeo ut hac nostra tem-

estate eadē stella existat iam post principium, \simeq nimirum in 17. fere gradu \simeq . Rursus Hipparchus inuenit stellam quę, cor Leonis appellatur in 50. min, vltimi grad. \S : At post ipsum Ptolemęus eandem reperit existere in 30 min. tertij gradus Ω ; Nunc vero eadem stella in 22 fere gradu Ω existit. Ex his igitur, & plurimis alijs exemplis perspicue colligitur, omnes orbes cęlestes infra primum mobile, pręter diurnum motum, moueri quoq; secundum successionem signorum, ab occidente in orientem, secundum quid tamen, hoc est, vti explicuimus, ad partes orientales. Si enim solum motu diurno mouerentur, necessario equaliter distarent stellę omnes, & planetę, a quatuor illis punctis predictis; Cuius oppositum ostendunt obseruationes doctissimorum Astronomorum.

QVA METHODO CAELOS INFERIORES AB
Occasu in Ortum super diuerfos polos a polis mundi
moueri obseruatum sit.

DIUTVRNA obseruatione deprehenderunt Astronomi, cęlos inferiores non moueri ab occasu in ortum super polos mundi, & per circulum æquinoctialem, sed super polos distinctos, nempe super polos Zodiaci, & per circulum Zodiacum: Planetę enim omnes variant semper puncta ortus & occasus; Quod luce clarius in Sole deprehenditur; Modo enim oritur iuxta Æquinoctialem, modo vltra, modo deniq; citra, quę diuersitas locum non haberet, si moueretur Sol ab occidente in orientem super polos mundi, & per circulum æquinoctialem; Ita enim in eodem semper puncto Horizontis oriretur; Idemq; in alijs planetis obseruatum fuit. Rursus non semper seruant eandem distantiam a polis mundi, sed nunc quidem accedunt ad polum arcticum, nunc vero ad antarcticum; quod facile colligitur, eo quod non habent semper eandē altitudinem meridianam; maximā siquidē altitudinem meridianam Sol deprehenditur habere in tropico \S , minimam vero in tropico \P , vt perspicuum esse potest ex umbra alicuius styli, quę minima existit, Sole commorante in \S , longissima vero, eodem existente in \P . Vnde etiam fit, vt non semper eosdem parallelos ad motum diurnū describant Planetę. Certissima igitur ratione concluditur, planetas super diuerfos polos tendere ab occasu in ortum; Et quoniam animaduenerunt Astro-

nomi,

nomi, hanc diuersitatem motus Solis, cæterorumq; planetarum, fere eisdem limitibus claudi, circumferriq; eos in circulo, cuius declinatio maxima ab æquinoctiali comprehendit grad. 23 & semis, & consequenter eius poli totidem gradibus a mundi polis distant, asseruerunt, hunc motum fieri super polos Zodiaci, & per circulū Zodiacum. Quo posito facillime omnes diuersitates predicta locum habent, vt in sphaera aliqua materiali perspicue cerni potest.

OMNIA vero hæc infallibili ratione in sphaera quoque octaua prehensa fuere. Postquam enim diligentissimi illi stellarū obseruatores intellexerūt, stellas fixas sensim ab occiden. tendere in orien. animaduertunt hunc motum fieri super distinctos polos a polis mundi: Nam non semper in eisdem locis orta sunt stella, in quibus nunc oriuntur, respectu eiusdē Horizontis: Pari ratione altitudines meridianæ stellarum fixarum non eadem existunt hoc tempore cum ijs, quas antiqui Astro-nomi obseruauerunt. Non igitur super polos mundi reuertuntur ab occidente in orientē stella fixæ. Præterea stella fixæ, vt Ptolemæus Dict. 7, cap. 3. & Ioan. de Regiomon. in Epitome eiusdem Dictionis asserunt, multisq; obseruationibus comprobant, non semper æqualem distā-tiam cum æquinoctiali circulo habent. Declinationes etenim earum ab æquinoctiali circulo variæ repertæ fuerūt, ita vt earum stellarum, quæ sunt in medietate sphaeræ, quæ est a principio ♀ per ♀ ad principium ♀ usq; declinationes australes quidem diminutæ, septentrionales vero auctæ fuerint: E contra illarū stellarum, quæ sunt in reliqua medietate sphaeræ, quæ nimirum continetur a principio ♀ per ♀ usq; ad principium ♀ declinationes australes quidē augeri, septentrionales vero diminui repertæ sint; (Declinationem australem dicimus habere illam stellam, quæ ab æquinoctiali circulo versus polū antarcticum declinat; Septentrionalē vero eam stellā, quæ ab eodem circulo ad arcticum polū vergit) Et quo propinquiores sunt stella principio ♀ & ♀ primi mobilis, eo maior diuersitas declinationis apparuerit; Quo autem propinquiores principio ♀ & principio ♀, eo minorem varietatem declinationis susceperunt. Quod vt melius intelligatur, adducā vnum aut alterum exemplum ex Ptolemæo, & Ioan. Regiomon: Stella quæ vocatur a Latinis oculus ♄, tempore Timocaridis declinabat ab Æquinoctiali versus septentrionē grad. 8. & semis & paulo amplius: Tempore vero Abrachis grad. 9. min. 45. tempore deinde Ptole-

mai grad. 11. fere : Nostro deniq; tempore grad. quasi 16. Constat igitur, huius stellæ declinationē septentrionalem semper incrementum suscepisse, quoniam nimirum existit in medietate spheræ, quæ a principio \propto per \vee ad principium \S porrigitur. Similiter Alhabor, quæ nunc dicitur canis maior, (est enim hæc stella in ore canis maioris, & tempore antiquorum existerat in eadem spheræ medietate) tempore Timocaris habuit declinationem australem siue meridionalem grad. 16. min. 20. Tempore deinde Abrachis grad. 16. duntaxat : Tempore deniq; Ptolemæi grad. 15. min. 35. Vbi etiam perspicuū est, semper decreuisse declinationem australem : At vero hæc nostra tempestate, quoniam eadē stella reperitur in altera spheræ medietate, habet declinationem australem grad. 16. fere. Vbi manifeste perspicitur, eandem declinationem australem iam iterum crescere. Postremo (plura enim huiusmodi exempla inuenies apud Ptolemæū, & Ioan. de Regiom.) Azimech, quæ appellatur spica \propto , habuit apud Timocarem declinationem septentrionalem grad. 1. min. 24. Apud Abrachim solum min. 36. Apud Ptol. vero habuit declinationem australem min. 40. Nunc autem reperitur habere declinationem australem grad. 8. min. 20. fere : Ex quo exemplo liquido constat, huius stellæ declinationem septentrionalem (quoniam nimirum existit in ea spheræ medietate, quæ comprehenditur inter \S & \propto per \propto procedendo) semper decreuisse, meridionalem vero auctam fuisse. Ex his omnibus porro exemplis perspicue intueri licet, maiorem uarietatem declinationum accidisse prope Equinoctialem circulum, quam apud tropicos. Firmissima ergo demonstratione collegerunt Astronomi, stellas fixas proprio motu ab occidente in orientem ferri, non quidem super polos mundi, sed super alios distinctos polos; alias enim haberent semper eandem & inuariabilem ab Equinoctiali circulo declinationem, quod cū obseruationibus Astronomorum pugnat.

ET QUONIAM cognouerunt stellas fixas, licet varient, ut dictum est, declinationes ab Equinoctiali circulo, eandē tamen semper obtinere latitudinem, hoc est, eandem distantiam ab ecliptica linea, quæ per medium Zodiacum transit, ut ex eorundem Astronomorum obseruationibus constat. Semper enim v. g. stella, quæ vocatur Arctophylax, seu Arcturus, deprehensa est deflectere ab ecliptica versus septentrionē grad. 31. min. 30. idemq; proportionem quadam in alijs

stellis

Stellis fixis, oībus observatum fuit: Necessaria ratiocinatione concluditur, eas moveri præcise super polos Zodiaci, & secundum circulum Zodiacum; Hoc enim posito, describent omnes stellæ ad motum ab occasu in ortum circulos parallelos ipsi Zodiaco, equaliterq; semper ab eodem distabunt.

PROPTER QUAE PHAENOMENA ASTRONOMI Motum trepidationis stellis fixis attribuerint.

QUONIAM vero supra dictum est, Stellas fixas non solum duplici isto motu, quorum unus est ab ortu in occasum, alter vero ab occasu in ortum, moveri, sed habere etiam proprium motum accessus & recessus, quem trepidationis dicunt: ostendendum nunc est, quæ phaenomena, apparentiæque Astronomos coegerint, ut hunc motum in cælo ponerent. Primo ergo observarunt, Stellas, fixas inequaliter incedere ab occidente in orientem; Nunc enim velocius, nunc tardius, nunc nullo pacto moveri in Zodiaco videbantur, nunc vero retrocedere ab oriente in occidentem, præter illum motum diurnum, & eandem nihilo minus distantiam a centro mundi habere. Quare dixerunt eas moveri a septentrione in austrum, & e contra, ut supra declaratum fuit in motu illo accessus, & recessus. Propter hunc enim motum accidit tota ista inequalitas motus Stellarum fixarum, ut facile intelligi potest ex aliquo instrumento materiali. Hanc quoque Astronomi asserunt esse causam, quod tam variegatæ opiniones exorta sint de quantitate, siue periodo motus Stellarum fixarum ab occidente in orientem. Rursus animadverterunt, maximam solis declinationem variam extitisse in diversis temporibus, nunc scilicet maiorem, nunc minorem, ut in secundo capite dicemus; Quam ob rem coacti sunt admittere hunc motum trepidationis, ut huius varietatis in maxima Solis declinatione possent reddere causam; Posito .n. hoc motu, sequitur octavam sphaeram modo a septentrione in austrum, modo ab austro in septentrionem declinare, & ex consequenti duos tropicos in orbe Solari aliquando propinquiores fieri Aequinoctiali circulo, aliquando vero magis ab eo distare, ut in theorica octavae sphaere explicatur. Postremo observatum fuit ab illis Aequinoctia accidisse, antequam Sol ad ♈ primi mobilis perveniret, aut ad ♎, immo postquam aliquando transiit principium ♈ & ♎. Pari ratione facta fuisse Solstitia, etiam si Sol non extiterit in principio ♄ vel ♌. Cum igitur Sol necessarius reperiri

reperiri debeat in *Æquinoctiali circulo*, ut fiat *Æquinoctium*; Item in altero tropicorum, ut contingat *Solstitium*, non potuit huius diuersitatis alia causa afferri, præter motum trepidationis; Ad hunc enim solum motum consequitur anticipatio illa *Æquinoctiorum*, & *Solstitiorum*. Hoc autem motu omnes quoque globi septem planetarum mouentur, ita ut planetae, maxime vero Sol, concomitentur assidue *Zodiacum octauæ sphaeræ*.

DE ORDINE SPHÆRARVM CÆLESTIVM

EX 115, quæ de motibus cælorum dicta sunt, perspicuum relinquitur, cælos omnes vnum corpus continuum minime efficere, propterea quod celi varijs & diuersis motibus quodammodo oppositis, ut dictum est, feruntur; Nullum autem corpus contrarijs simul motibus ferri est aptum. Sunt igitur omnes cæli hætenus reperi concentrici cum mundo vniuerso, atque contigui inter se, ita ut inter quoslibet duos proximos orbes nihil sit intermedium, quod sit vel vacuum, vel corpus aliquod, sed prorsus immediate sese mutuo contingant; ut motus superioris orbis inferiori possit communicari. Neque vero valet argumentum, quod communiter afferri solet ad probandum, cælos non posse esse contiguos, hoc modo. Ducatur linea recta a centro mundi ad conuexum v. g. decimi cæli, sumaturque punctum, quo linea illa tangit, seu secat conuexum noni orbis, quod appelletur *A*; capiatur præterea punctum, quo eadem linea tangit, siue interfecat concuum decimæ sphaeræ, quod dicatur *B*. Si igitur conuexum nonæ sphaeræ est immediatum, & contiguum concuo decimæ, erunt duo puncta *A*, & *B*, in eadem linea existentia inter sese immediata, quod fieri nequit, ut patet ex *Aristotele 6. phys.* Non igitur decimum cælum immediatum esse potest nono cælo: similisque est ratio de reliquis sphaeris cælestibus. Non valet, inquam, hoc argumentum, quia vnum & idem punctum illius lineæ tangit conuexum noni cæli & concuum decimi, quare illa duo puncta, quæ concipiuntur ibi, sunt vnum & idem punctum, quoniam se inuicem tangunt secundum se tota, cum non habeant partes, & idcirco in eodē existunt loco, si tamē punctum occupare locū dici potest. Sunt igitur illa duo puncta duo quidem ratione, vnum autē re ipsa, quoniam coincidunt, non secus ac si duæ lineæ coniungerentur per extrema earum

earum puncta: Coinciderent enim tunc prorsus duo illa extrema puncta in vnum. Quod si argumentum aliquid concluderet, nulla duo corpora possent vnquam esse contigua, & immediata, quod aperte falsum est, vt perspicuum est in globo aliquo posito in aere; Nihil enim intermedium esse potest inter globum & aerem, alias daretur processus in infinitum; & tamen si per centrum ipsius globi educeretur linea recta, tangeret vtique concauum aeris, & conuexum globi. Restat igitur celos esse a se inuicem separatos atque contiguos, de quorum ordine nunc disputandum est.

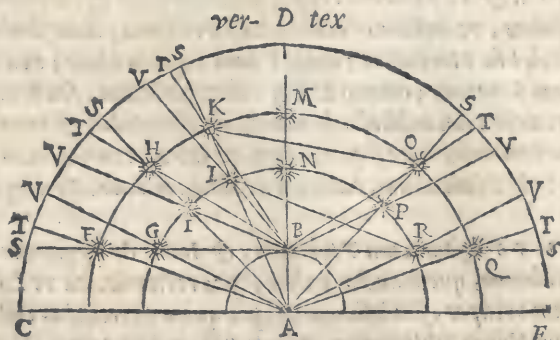
EX ANTIQVIS igitur nonnulli, quorum dux fuit Aristarcus Samius 400. annis ante Ptolemæum, quem ex recentioribus secutus est Nicolaus Copernicus in opere de reuolutionibus cælestibus, hunc ordinem inter corpora totius vniuersi consinxerunt, vt Sol in centro, seu medio mundi immobilis sit collocatus; circa quem orbis Mercurij; deinde orbis Veneris; circa hunc orbis magnus Terram vna cum Elementis, & Luna continens; circa quem orbis Martis; deinde calum Iouis; postea globus Saturni; vltimo tandem stellarum fixarum sphaera sequatur. Verum hæc opinio multis experimentis refragatur, & communi omnium philosophorum, Astrologorūq; sententiæ: Debet enim terra consistere in medio totius mundi, vt postea demonstrabimus plurimis experientij, ac phænomenis.

VETVSTISSIMI autem Ægyptij, Plato in Tymæo, Arist. in 2. de cælo cap. 12. & 1. Metereo. cap 4. putarunt hunc esse ordinem in sphaeris cælestibus, vt infimum locum occuparet Luna; hanc statim subsequeretur Sol; hūc Mercurius; deinde Venus; quinto Mars; Sexto Iuppiter; septimo Saturnus; octauo deniq; calum stellatum, seu firmamentum. Solus Aristoteles in libello de mundo ad Alexandrū (si tamen ipsius est) Venerem immediate supra Solem, & sub Mercurio statuit. Sed talis quoq; ordo Planetarum, calorum ue iamdudum ab Astrologis est refutatus.

STATVIMVS igitur cum Ptolemæo, & Ioan. de Regiomon. illum ordinem calorum, quem auctor noster supra recitauit, ita vt Luna primum locum occupet, seu infimum, supra quam Mercurius collocetur, tertio loco Venus subsequatur, quarto Sol, quinto Mars, sexto Iuppiter, septimo Saturnus, octauo & postremo firmamentum. Kides igitur omnes opiniones in eo conuenire, vt calum stellarum fixa-

rum supremo loco collocetur, & sub hoc Saturnus, sub quo Iuppiter, & deinde Mars: In alijs vero quatuor planetis totam diuersitatem esse positam. Quare breuiter ordinem iam recitatum confirmabimus. Primo quidem ex diuersitate aspectus. 2. ex velocitate & tarditate motus. 3. ex eclipsibus seu occultationibus planetarum. Hoc enim triplici medio potissimum ordo cælorum ab Astronomis confirmari solet.

QVOD attinet ad diuersitatem aspectus, hoc modo argumentatur. Illud astrum est terræ vicinius, quod, cæteris paribus, maiorem habet diuersitatem aspectus: Atqui Luna maximam deprehensa est pati aspectus diuersitatem, deinde Mercurius, postea Venus, deinceps Sol igitur constat primo loco collocandam esse Lunam; 2. Mercurium; 3. Venerem; 4. Solem. De reliquis vero planetis ex hac via nihil statui potest certi, cum propter nimiam a terra distantiam nullā habeant diuersitatem aspectus. Quod vt plenius intelligatur, dicenda erunt pauca de hac diuersitate aspectus. Diuersitas igitur aspectus, quam alij dicunt aspectum diuersitatis, est differentia veri, visiq; loci alicuius astri. Verus porro locus astri dicitur punctum illud circuli maioris per verticem capitis & astrum transeuntis, quod lineam rectam e centro terræ per centrum astri ad circulum illum maiorem protractam terminat: Visus vero locus syderis dicitur illud punctum eiusdem circuli maioris, quod lineam rectam ab oculo nostro per syderis centrum ad circulum illum maiorem eductam terminat.



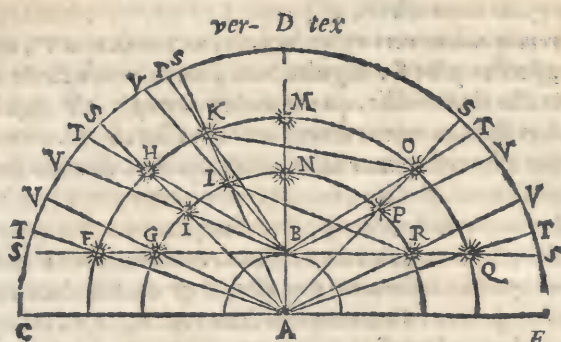
Exemplum.
Sit centrum
terræ A. Cir-
culus maior
per verticē
capitis D. &
stellam tran-
sientem CDE.
Locus terræ
vertici D. sub
iectus sit B.
astrum quod

cumq; sit K, per cuius centrū a centro terræ ducatur linea recta AKS.
item per eiusdem stellæ centrum ducatur ex B. loco terræ linea recta

BKT.

B K T. Verus igitur locus aſtri K, eſt punctū S: Viſus vero locus punctum T; Differentia autem veri viſiq; loci, arcus videlicet ST, dicitur diuerſitas aſpectus aſtri K. angulus vero, qui in centro ſtellæ efficitur ex duabus illis lineis rectis, qualis in dato exemplo eſt angulus $\angle AKB$, appellari ſolet quantitas diuerſitatis aſpectus ab Aſtronomis, ita vt ſi in duobus aſtris efficiuntur tales anguli æquales, dicantur habere æqualem diuerſitatem aſpectus; in cuius vero centro maior contineatur angulus, illud maiorem habeat aſpectus diuerſitatem. Ex quo per ſpicuum fit, ſi duo aſtra in eodem cælo exiſtentia eandem habeant altitudinem ſupra Horizontem, cuius modi ſunt aſtra H & O, habebunt eandem diuerſitatem aſpectus. Sunt enim duo latera HA, AB, trianguli ABH æqualia duobus lateribus OA, AB, trianguli ABO, & anguli diſtis lateribus cōprehenſi æquales, per 27. propoſ. tertij, eo quod arcus OM, HM æquales ſint propter equalitatem altitudinum. Quare per 4. propoſ. 1. Eucli. anguli H & O, qui oſtendunt quantitatem diuerſitatis, æquales erunt. Pari ratione ſequitur aſtrum idem, quo propinquius fuerit Horizonti, eo maiorem habere diuerſitatē aſpectus, adeo vt in Horizonte exiſtens maximam habeat; quo vero remotius fuerit ab Horizonte, eo minorem habere, adeo vt in vertice capitis exiſtens, vbi maxime ab Horizonte remouetur, nullam prorsus habeat aſpectus diuerſitatē, quæ omnia ordinatim demonſtrabimus. Exiſtat enim vnum & idem aſtrum modo in puncto M, id eſt, in vertice, modo in puncto K accedens ad Horizontem, modo in puncto H vicinius exiſtens Horizonti, modo deniq; in puncto F. id eſt, in Horizonte; ducanturq; a centro terræ A, & ex oculo B, per centrum huius ſtellæ, vbiq; exiſtat, lineæ rectæ; ſumatur quoq; arcus MO, æqualis arcui MH, habebuntq; duo aſtra in punctis H & O. exiſtentia æquales altitudines ſupra Horizontem. Quare vt iam demonſtratum fuit, aſpectus diuerſitatem æqualem obtinebunt. Conneſtantur puncta K & O, lineæ recta KO. Quoniam igitur BO, æqualis eſt ipſi BH, vt ex 4. propoſ. primi Euclid. demonſtrari poteſt, accedente quoq; 27. propoſ. tertij eiusdem; Eſt autem BH; (per 7. propoſ. tertij Eucli.) maior quam BK. Igitur & BO, maior erit quam BK. & ob id (per 18. propoſition. 1. Eucli.) angulus BKO, maior erit angulo BOK: Sunt autem anguli toti AKO, & AOK, (per 5. propoſitionem 1. Eucli.) æquales; Reliquis igitur AOB,

M maior



maior erit re-
liquo AKB ,
& idcirco a-
strū in O exi-
stens, & ex
cōsequenti in
puncto H ,
maiolem ha-
bebit diuersi-
tate aspectus
quam in pun-
cto K . Quare

constat, astrū quodcūq; vicinius existens Horizonti maiorem habere diuersitatem aspectus. Rursus existat aliquod astrum in Horizonte, nempe in G , & aliud in eodem celo in puncto L , supra Horizontē; & producatur Horizon GB , usq; ad R , & conuectantur rectæ AG , AR , AL , BL , LR ; eruntq; (per 4. propos. primi Eucl.) duo anguli AGB , ARB , æquales; sed angulus ARB , maior est angulo ALB , (quod quidē eodem pacto demonstrari potest, quemadmodū ostensum fuit, angulum AOB maiorem esse angulo AKB) igitur & angulus AGB , maior erit eodem angulo ALB , & propterea astrum in Horizonte existens maximā habebit diuersitatem aspectus. Eadem enim ratione demonstrabitur, angulum AGB , maiorem esse quocūq; alio. Facile autem perspicis, astrum in puncto M existens nullam habere diuersitatem aspectus, cum idem sit eius locus visus & verus. Rursus ex eadem figura colligitur, inter duo astra, quæ eūdem verū locum habent, vel visū, illud, quod centro terra propinquius extiterit, maiorem habere diuersitatem aspectus: Nam astra F & G , siue R & Q , habent eundē visum locum S ; Verus autē locus astri F , vel Q , est T ; astri autem G , vel R est V ; vbi manifeste cernitur SV , diuersitatem aspectus astri G , vel R , quoniā propinquius centro terræ existit, maiorem esse arcu ST , nimirum diuersitate aspectus astri F vel Q , quod magis a centro terra recedit. Idem quoq; cernitur in astris P & O ; Item L et K ; Item I , & H , quorum omnium verus locus ostenditur per punctum S . Ex his igitur ita declaratis perspicue intelligitur prima hæc via desumpta ex diuersitate

itate aspectus.

DEINDE Ex velocitate, & tarditate motus, hunc eundem ordinem calorum colligunt Astronomi hac ratione. Quo magis calum a natura & conditione primi mobilis recedit, eo etiam in inferiori est loco ponendū: At cum Luna inter omnes planetas celerrime ab occidente in orientem feratur, ut supra diximus, maxime a motu, atque conditione primi mobilis videtur discedere, & ob id primo cælo, seu mobili minus conformari; possidebit igitur infimum locum. Eadem ratione cælum stellatum in supremo loco collocabitur, quoniam tardissime contra motum primi mobilis fertur; deinde succedet sphaera Saturni, postea Iouis, & sic de reliquis, statuendo semper ordinem supra dictum. Ceterum ex hac via nihil certi statui potest de ordine Solis, Veneris, & Mercurij inter sese. Quamuis enim ex ea colligatur, quod hi tres planetæ supra Lunam collocentur, quoniam videlicet tardius ab oriente in occidentem feruntur; Et quod infra firmamentum, Saturnum, Iouem, ac Martem sint positi, quod nimirum velocius contra primum mobile ferantur: tamen quisnam eorum supra alterum sit constituendus, certo sciri nequit, cum eodem fere tempore motus proprios ab occidente in orientem perficiant.

TANDEM ex eclipsibus, siue occultationibus planetarum, stellarumque idem ordo calorum colligitur ab Astronomis. Non enim dubium esse potest, quin illud astrum sit inferius, quod alterum nobis occultat. Cum ergo Luna, quando cum alijs planetis coniungitur, eos nobis interdum e visu eripiat, necesse est, ut ei infimum locum concedamus: Pari ratione erit Mercurius sub Venere, & Venus sub Marte, & sic deinceps. Hæ igitur sunt rationes fere potissimæ, quibus Astronomi ordinem cælorum, quem auctor explicauit, concludunt. Quamuis enim nulla eorum sufficienter hunc ordinem colligat; omnes tamen simul sumptæ confirmant, celos eo ordine collocatos esse. Nam ex diuersitate aspectus infallibiliter colligitur ordo Lunæ, Mercurij, Veneris, & Solis. Ex velocitate vero & tarditate motus conuenienter supra hos quatuor planetas collocatur Mars, deinde Iuppiter, postremo Saturnus, supra omnes vero planetas firmamentum, siue octauum calum, quod subsequitur nona sphaera sub primo mobili constituta. Ex eclipsibus denique licet non omnium planetarum ordo firmiter possit colligi, tamen Lunam cogimur infimo loco ponere, & omnes planetas sub firmamento.

UT AUTEM plenior cognitio huius ordinis habeatur, non abs

M ij re

re facturum me arbitror, si rationes alias Astronomorum in medium adducam, ex quibus convenientia maxima huiusce ordinis elucescet.

Quod igitur Luna infimo in loco sit posita, hac ratione demonstrari potest. Corpus lucidū, quo altius & remotius ē a corpore opaco, ceteris paribus, eo umbra corporis opaci minor apparet, & quo propius est terræ corpus Luminosum, eo longior umbra habet corpus opacum; ut videre licet in hac figura. In qua



virumq; astrum eandem habet altitudinē supra Horizontem *A B*, respectu centri mundi, id est, obtinet eundem locum verum respectu Horizontis, quamvis in viso loco discrepent, & tamen inferius astrum longius projicit umbram gnomonis *C D*. puta in punctum *E*; quam superius, quod umbram eiusdem gnomonis tantum projicit in punctum *F*: Atqui umbra gnomonis erecti splendēte Sole minor est, quam umbra eiusdem gnomonis, Luna lucente, ceteris omnibus paribus existentibus, id est, aequalibus cum sole gradibus, diverso tamen tēpore, ab Horizonte distante, quod facile quivis experiri poterit, si signetur tempore equinoctij altitudo Solis meridiana, Sole videlicet tenente principium Υ , aut \cap quę altitudo Romę est fere grad. 48. noteturque in aliquo plano gnomonis umbra. Postea idem fiat Luna existente in eodem loco Zodiaci, in quo ante fuit Sol, hoc est in principio Υ vel \cap , & tenente iam meridianum circulum, carenteque omni latitudine. Deprehendetur namque umbra gnomonis splendēte Luna multo longior, quam lucente Sole, cum tamen altitudo, seu distantia utriusque planetę ab Horizonte sit eadem, nimirū gr. 48. respectu centri terrę. Sequitur igitur spheram Solis longe esse superiorem, quam sit sphaera Lunę. Idem quod de Luna respectu Solis diximus, accommodari potest respectu aliorum planetarum; Quamvis enim alij planeta non ita splendeāt, ut umbras projiciant, sciri tamen potest, quantum eorum radij per gnomonis verticē projiciantur. Quam ob rem citra omnem controuersiam constat, Lunā omnibus esse planetis inferiorem.

QVAM etiam convenienter Sol supra Mercurium, & Venerem,
id est, in medio planetarum statuatur, hanc rationem affert Ioan. de
Regiom. Ptolemeus Dict. 5. cap. 15. a quo non multum dissentit
Albateg.

Albategnius cap. 50. sui operis, certis rationibus ostendit, distantiam Solis a centro terræ, quando minima est, id est, quando in *Augis* opposito existit sol, continere 1070, terræ semidiametros; distantiam vero Lunæ a centro terræ, quādo ea maxima est, id est, quādo Luna in *Auge* existit, continere duntaxat 64 semidiametros terræ. Vnde differentia inter minimam Solis distantiam, & maximam Lunæ continebit terræ semidiametros 1006. (Tantum enim relinquitur, subtracta maxima Lunæ distantia a minima Solis.) Cum igitur inter cælum Lunæ, ac cælū Solis vacuum concedi non possit, cum a vacuo natura abhorreat; neq; rationi conseataneum sit, deferentes angium Solis & Lunæ tanta esse mole præditos, cum prorsus tanta moles esset inutilis & supernuacanea, iure optimo, & convenientissime tantum spatium intermedium tribuetur orbibus Mercurij ac Veneris.

ACCEDIT etiam, quod motus Solis est regula, & mensura motuum aliorum planetarum, alia atq; alia ratione. Mars etenim, Iuppiter, & Saturnus ratione epicycli cum Sole in motu conueniunt: Luna vero, Mercurius, & Venus in deferentibus orbibus motui Solis conformantur, ut in Theoricis planetarum explicatur. Quare haud iniuria Sol in medio horum collocabitur, ut superiores tres planetas ab inferioribus tribus segreget, quandoquidem non eadem ratione uniformitatem motus cum Sole obseruant.

HIS RATIONIBVS addi potest, quod Sol est rex, & quasi cor omnium planetarum, quare non immerito in medio illorum constituetur, quemadmodum rex in medio regni, & cor in medio animalis collocatur, ut omnibus inde membris aequaliter possit succurrere ac providere. Præterea quoniam secundum Astronomos, & philosophos, omnes stellæ, & planetæ lumen suum a Sole recipiunt, saltem perfectius; ut clare videmus in eclipsi lunari, in qua Luna ob ingressum in umbram terræ lumen suum amittit; Et præterea diuersis temporibus diuersimode illuminatur a Sole: Modo namq; apparet corniculata, modo medie illuminata, modo videtur plena &c. quod non accideret, si lumen ex se haberet. Simile iudicium habeto de alijs stellis; Sum enim eiusdem cum Luna naturæ. Quod etiam ex eo probari potest, quod videamus planetas, qui sunt propinquiore Soli, vehementius illuminari, ut apparet in Marte ac Venere. Quapropter, ut æqualiter Sol lumen suum omnibus planetis, ac stellis impertiret, in medio illorum

illorum commodissime est collocatus.

ADIVNGIT Albumasar in suo magno introductorio, tractatu' 3. differentia 3. quod ob id Deus gloriosus Solem planetarum nobilissimū, atq; maxime actiuum in medio aliorum planetarum collocavit, quia si immediate constitutus fuisset infra cælum octauum, & supra Saturnū, non posset propter nimiam distantiam a terra commode in hæc inferiora agere; immo omnia hæc inferiora frigerent quodammodo; si vero immediate supra Lunam positus fuisset, etiam non satis commode suo motu in hæc inferiora ageret, quia tunc nimis tarde moueretur, propter distantiam nimiam a primo mobili: Quemadmodum etiam in rota quavis partes illæ, quæ magis recedunt a circūferentia, magisq; ad centrū, seu axem accedunt, remissius mouentur. Adde quod tunc Sol propter nimiam vicinitatem ad terram omnia hæc inferiora combureret. Quā ob rem in medio planetarum congrue ponetur, ubi actionem suam habet temperatā, & hisce inferioribus magis accommodatam. Vt non temere apud Ouid. 2. Metamorph. Phæbus Phaetontem filium quadrigam Solis temerarie conscensurum commonuerit dicens.

Altius egressus cælestia signa cremabis:

Inferius terras: medio tutissimus ibis

Voluit enim eo in loco significare Ouidius, Solem in medio loco planetarum habere actionem suam temperatam, non in alio, & ideo ibidem esse proprium eius locum.

QVOD autem Mercurius quoq; conuenienter statim supra Lunā, & sub Venere collocetur, persuadere nobis videtur eius motus irregularis. Est enim Mercurius multo magis irregularis in suo motu, quam Venus, propter quod Astrologi tribuerunt Mercurio quinque orbes, & epicyclum; Veneri autem tres tantum orbes, & epicyclum. Consentaneum igitur rationi esse videtur, potius Mercurium supra Lunam consti-
tui, quam Venerem.

ORDINEM porro planetarum, quæ hætenus comprobauimus, videntur omnes antiqui dierum hebdomadæ institutores, atq; denominatores confirmare. Imposuerunt namq; diebus nomina a planetis, quem libet videlicet ab eo planeta, qui prima illius diei hora dominū obtinet, denominando. Singuli enim planetæ singulis horis diei suo ordine præesse dicuntur ab Astronomis. Vnde cum dies contineat 24 horas, necesse est, ut si die Sabbati prima hora dominatur Saturnus, a quo denomina-

tur

tur dies Saturni, sequenti die prima hora dominetur planeta ordine retrogrado sequens, duobus intermissis, nempe Sol, a quo denominatur dies Solis. Nam si prima hora dominatur Saturnus, secunda dominabitur Iuppiter, 3 Mars, 4 Sol, 5 Venus, 6 Mercurius, 7 Luna, 8 Saturnus, 9 Iuppiter, 10 Mars, 11 Sol, 12 Venus, 13 Mercurius, 14 Luna, 15 Saturnus, 16 Iuppiter, 17 Mars, 18 Sol, 19 Venus, 20 Mercurius, 21 Luna, 22 Saturnus, 23 Iuppiter, 24 Mars; Deinde prima hora diei sequentis Sol, atq; ita deinceps. Ex quo patet, cur non denominentur dies secundum ordinem planetarum immediate, sed semper secundum ordinem retrogradum, duobus intermissis, quia nimirum hoc ordine præsumunt horis diei, qui quidem ordo dierum talis minime esset, nisi planeta eo ordine locarentur. Hac de re extant duo carmina, ut sciatur, quibus horis diei quilibet planeta dominetur.

Cynthia, Mercurius, Venus, & Sol, Mars, Ioue, Satur,
Ordine retrogrado sibi quivis vendicat horam.

Constat igitur ex omnibus ijs, quæ diximus, ordinem a nostro auctore præscriptum inter planetas esse verum, & magis conformem Astronomis peritis, alios autem minime. Explodenda ergo est opinio Metrodori & Cratis, qui Solem ac Lunam ponebant supremos planetarum: Reijcenda quoq; est opinio Democriti, qui Mercurium Sole faciebat superiore: Sententia item Alpetragij, qui Venerem putabat Sole altiore, nullius est momenti: Opinio deniq; Platonis, & Aristotelis valeat, qui Solem ac Lunam infimo in loco collocabant.

VERVM obijciunt nonnulli; Solem nunquam eclipsim pati a Mercurio ac Venere, quare nullo modo Solem supra illos statuendum esse; Alias enim interdum ab illis occultaretur, sicut videmus ipsum occultari Luna, quoniam supra ipsum collocatur. Attamen hæc obiectio nullius est momenti. Ut enim ait Ptolemæus Dict. 9. cap. 1 & Ioan. de Region. lib. 9. propos 1. possunt duo planeta coniungi, id est, esse in eodem gradu Zodiaci, ita ut linea recta exiens ab oculo, transiensq; per centrum unius, minime per centrum alterius transeat, quod tamen requiritur ad eclipsim; Hinc enim fit, ut videamus sæpissime Lunam coniunctam cum Sole non occultare. Præterea secundum Albategnium & Tebith, & alios Astronomos, diameter visualis Solis ad diametrum visuale Veneris (sunt autem visuales diametri illorum circulorum

~~VT AUTEM~~ *plenior cognitio huius ordinis habeatur, non abs-
colorum, qui nobis apparent in astris.) proportionem habet decuplam.*
Vnde iuxta demonstrationes Gometricas, circulus visualis Solis ad
circulum visualem Veneris proportionem habebit centuplam. Nam,
vt demonstrat Eucli. lib. 12. propos. 2. circuli eam inter se proportio-
nem obseruant, quam diametrorum quadrata: Sed vt ex 20. proposit.
lib. 6. Eucli. colligitur, proportio quadratorum, quæ describuntur ex
diametris circularum, est duplicata illius proportionis, quam habent
diametri. Cum igitur diametri visuales circularum Solis, ac Veneris
habeant proportionē decuplam; habebunt diametrorum quadrata per
propositionē 20. lib. 6. Eucl. & ideo circuli visuales per 2. prop. 12. lib.
Euclid. proportionem centuplam; Hæc enim illius duplicata est, vt in
istis constat numeris 1, 10, 100. qui habent decuplam proportionē.
Vt autem facile sciatur, quenam proportio dicatur alterius proportio-
nis duplicata, multiplicandus erit denominator proportionis in se ipsū,
produceturq; denominator proportionis duplicata; Vt quoniam decu-
plæ proportionis denominator est 10. si 10. in 10. multiplicentur,
procreabuntur 100. nempe denominator duplicata proportionis ipsius
decuplæ. Eadē ratione duplicata proportio proportionis triplæ, erit no-
cupla, &c. Quare perspicuū est, Venerem nullo modo posse Solem ob-
tegere, etiamsi interponatur inter nostrum aspectum, & Solem; quoni-
am occultabit solum centesimam partem ipsius, quæ nullius est momen-
ti: Atq; proinde a fortiori neq; Mercurius id efficere poterit, cum eius
diameter visualis sit lōge minor diametro visuali Veneris. Quod si quis
dubitet, Cur igitur Luna e visu nobis Solem quandoq; eripiat, cum ta-
men mirum in modum minor sit Luna ipso Sole; Respondendum est, id
euenire ob nimiam viciniatē Lunæ ad terrā, & maximam illius distā-
tiam a Sole. Hinc. n. efficitur, vt diameter visualis Lunæ appareat nobis
maior diametro visuali Solis, & propterea tota Luna maior conspiciat-
ur, quam Sol; Vnde mirū non est, quod Luna Solem possit contegere
aliquando, ita vt cerni non queat.

EX HIS omnibus colligitur & numerus, & ordo omnium corpo-
rum totius vniuersi. Erunt enim in toto vniuerso quindecim corpora
sphærica totum mundum adintegantia, eo ordine posita, vt partim in
tractatu de elementis, partim hic in tractatione de corporibus celesti-
bus ostensum fuit; atque satis dilucide apposita figura indicare vide-
tur, in qua totius vniuersi ordinem, situmque conspicias, vna cum figu-



ris Planetarum, quibus Astronomi eos figurare solent, ac depingere.

EXTRA hunc vero mundum, seu extra calum Empyreum, nullum prorsus corpus existit, sed est spaciū quoddam infinitum, (Si ita loqui fas sit) in quo etiam toto Deus existit sua essentia, & in quo infinitos alios mundos perfectiores etiam hoc fabricare posset, si vellet, ut Theologi asserunt.

CÆLVM MOVERI AB ORTV IN OCCASVM



UOD autem cælum voluatur ab oriente in occidentem, signum est. Stellæ, quæ oriuntur in oriente, sēper eleuantur paulatim, & successiue, quousque in medium cæli veniant: & sunt semper in eadem propinquitate, & remotione ad iuuicem, & ita semper se habentes, tendunt in occasum continue, & vniformiter.

N HAEC

HAEC EST quarta, ac postrema pars huius primi capituli, in qua auctor sex propositiones de aetherea ac elementari regione ostendit, quas quidem in precedenti parte supponere tantum visus est, Prima est, celum moueri ab oriente in occidentem. Secunda, celum esse rotundum. Tertia, terram & aquam esse rotundas. Quarta, terram esse centrum mundi. Quinta, terram esse immobilem. Sexta, & vltima, terram habere quantitatem absolutam ac finitam, atque adeo cognitam.

QVOD igitur ad primam propositionem attinet, quoniam posset quis negare, celum moueri ab oriente in occidentem, sed potius stellas per sese moueri ceu pisces in mari, vel vt aues in aere, celum autem prorsus quiescere, vt multi ausi sunt asserere, probat duplici argumento, hoc fieri non posse, quorum vnum sumitur ex stellis, quæ nobis oriuntur & occidunt; alterum a stellis; quæ nunquam nobis oriuntur, occiduntue, sed perpetuo apparent: Quæ quidem argumenta desumpta sunt ex Ptolemæo Dist. 1. cap. 3. & Ioan. de Region. lib 1 conclus. 1. Est autem primum argumentum huiusmodi. Omnes stellæ, quæ nobis oriuntur & occidunt, in eadem semper distantia, eodemq; situ inter se mouentur paulatim ab ortu per meridiem in occasum; ergo stellæ infixæ calo mouentur ad motum cæli, tanquam clauis ad motum rotæ, vel nodus ad motum tabulæ. Antecedens experientia quotidiana est manifestum: Consequentia patet, quia si mouerentur stellæ per se, non essent semper in eadem distantia, & ordine inter sese, neque vniformiter semper procederent, sed aliquando vna alterâ præcederet, præsertim cum ipsæ inter se sint inæquales. Gratis enim videmur asserere, minores stellas eandem vim motricem habere cum maioribus;

EST et aliud signum: Stellæ, quæ sunt iuxta polum arcticū, quæ nunquam nobis occidunt, mouentur continue, & vniformiter circa polum describendo circulos suos, & semper sunt in æquali distantia ad inuicem, & propinquitate. Vnde per istos duos motus continuos stellarum, tam tendentium ad occasum, quam non, patet, quod firmamentum mouetur ab oriente in occidentem,

PROPONIT

PROPONIT secundum argumentum in hunc fere sensum. Stellas existentes iuxta polum arcticum, quæ nunquam nobis occidunt, describunt suo motu semper vniformi in eodẽ tempore diuersos circulos, aliæ maiores, quæ nimirũ remotiores sunt a polo, aliæ minores, quæ videlicet propinquiores polo existunt, semperq; in eadem propinquitate inter se conspiciuntur: Non igitur per sese, sed ad motũ orbis, cuius sunt partes, mouentur. Nã si proprijs viribus, ac per sese in cælo incederent, vtiq; quæ maiores circulos describunt, longiori tempore, quæ vero minores, breuiori tempore mouerentur; immo stellæ in aequales in eodẽ circulo posite inæqualiter mouerentur; quæ omnia sensui repugnant, & experientiæ.

DVABVS istis rationibus alteram possumus adiungere, quam etiam facit Aristoteles 2. de cælo. Si astra per se mouentur, & cælum quiescit, vel sunt infixa in cælo, vel certe sunt in superficie extrema cæli, concaua videlicet vel conuexa, ita vt sit aliquid spatij interiectũ inter quoslibet duos cælos, in quo moueri possint stellæ: si sunt infixa cælo, dabitur scissio cæli, siue penetratio corporum, quorum vtrumq; est impossibile: Si vero mouentur in superficie extrema cæli, sicut homo v. g. in pavimento, vel musca aut formica in laqueari aliquo; erit spatium, in quo mouentur, vel vacuum, quod iamdudum remouit a rerum natura Aristoteles in 4. physicorum; vel corpus, & hoc vel cælestes, & sic iterum sequetur primum inconueniens; aut elementare, quod extra locũ suum naturalem perpetuo esse non potest: esset autem extra suum locum, si ibi esset. Non igitur per sese mouentur stellæ. Alias rationes loco citato affert Aristoteles, sed illis relictis, vna sola experientia, quæ meo iudicio non habet solutionem, confirmare possumus conclusionem hanc nostri auctoris. Sumatur quauis stella, siue fixa sit, siue erratica, quam aduersarius dicit per sese moueri. Hæc stella mouetur motibus quodammodo oppositis, vt supra diximus; Mouetur enim simpliciter, & continue ab oriente in occidentem, & simul eodẽ tempore secundum quid, & continue, ab occidente in orientem, quemadmodum supra expositum fuit, atq; demonstratum; At vero nullum corpus idẽ numero cieri potest diuersis motibus, atq; adeo oppositis, eodẽ tepore; Implicat enim contradictionem, vniũ & idem corpus simul procedere

ab oriente in occidentem, & eodem instanti ab occidente in orientem, nisi altero motu moueatur tanquam ad vehiculū alterius. Non igitur stellæ liberæ, ac solutæ a corporibus cælestibus mouentur, quia unico tantum motu in eodem tempore possent moueri, vt aperte videmus in animalibus; sed deuehi ad motum orbium, in quibus sunt: Ita enim potest vnum, idemq; astrum diuersis cieri lationibus, vt supra declaratum fuit, varijs etiā adductis exemplis. Confirmatur hoc ipsum multo magis in planetis; Mouentur enim adhuc pluribus motibus, & nunc velocius videntur moueri ab occidente in orientem, nunc tardius: Videntur interdum stare, interdum retrocedere in occidentem &c. vt in Theoricis planetarū explicatur. Si igitur stellæ per sese mouerentur non posset sufficiens ratio huiusce varietatis afferri.

VIDENTES itaq; nonnulli, hac ratione non posse dari multitudinē motuum in stellis, alio modo dixerunt, stellæ moueri per sese, & non infixas esse corporibus cælestibus. Putarunt enim vnicum tantum esse cælum, quod quidem unico motu mouetur ab oriente in occidentem, vna cum omnibus stellis; Sed stellæ proprijs motibus ab occidente in orientem feruntur, vt aiunt solutæ ab orbibus cælestibus; Non quidem tanquam pisces in mari, vel aues in aere, ne detur penetratio corporū, aut scissio cæli; Sed per canales quosdam. Confinxerunt namq; singulas stellæ habere singulos canales congruentes motibus proprijs, tantæ amplitudinis, quanta est illarum magnitudo, ita vt qualibet stella repleat totum suum canalem: In his porro canalibus posuerunt corpus quoddam fluxibile, sicut est aer, quod cedere possit stellis, quando ab occidente in orientem mouentur. Itaq; hac ratione totum cælum erit refertum istis canalibus, pro multitudine stellarum, ad instar animalis, quod repletum est varijs ac multiplicibus venis. Hanc vero sententiā eo libentius amplectuntur, quod nolint concedere motū raptus; Dicunt namq; impossibile esse, vt vnum cælum alterum rapiat, quantumuis ipsi contiguū. Verumtamen hæc sententia & absurda, & insufficiens existit; Absurda quidem, quoniam sine ulla necessitate, aut ratione probabili, ponit corpus cæleste perforatum tot canalibus, & refertum vndiq; corpore illo fluxibili, quod nemo philosophorum hætenus concedere visus est: Insufficiens vero, quia impossibile est defendere iuxta hanc sententiam oīa Phænomena, quæ Astronomi diligentissime obseruunt in motibus cælestibus. Primo enim velint, nolint, vitare nequeunt motum

motum raptus; Cum enim stellæ sint solutæ ac liberæ, & nullo modo cælo inhæreant, moueanturq; ad motum cæli ab ortu in occasum, necesse est eas rapi a cælo sine ulla resistentia, aut violentia, sed solum, quia contiguae sunt canalibus, in quibus existunt. Secundo quamuis hæc sententia duplex motus, ab oriente videlicet in occidentem, & e contra, utcumq; defendi possit, tamen nullo modo plures motus præter hos duos stella quæuis habere potest, ob rationem, quã supra adduximus contra eos, qui aiebant stellas ex sese moueri; Cum igitur in Luna plures sint deprehensi motus, nèpe sex, ut minimũ; idemq; de cæteris planetis sit dicendum, immo & stella fixæ triplicem habeant motum, ut supra ostendimus, nullo modo hæc opinio vera esse poterit. Tertio planeta, ut ex Theoricis planetarum liquet, non semper æqualiter distant a centro terre, sed nunc propiores, nunc vero remotiores apparent; quod nullatenus fieri posset, si stellæ per sese in dictis canalibus mouerentur; nisi dicatur illos canales esse eccentricos cum mundo, ita ut vna pars magis recedat a mundi centro, & alia magis ad idem accedat: quod dici non potest; Nam cum canales illi sint infixi corpori cælesti, necessario efficeretur, ut planeta quicumq; in eadem semper parte cæli maxime a terra distaret &c. quod est falsissimũ; Luna siquidem in omnibus punctis Zodiaci aliquando visa fuit remotissima a terra, itemq; propinquissima. Omitto apparentias de variatione latitudinum omnium planetarum, vno Sole excepto, nec non de retrogradatione &c. quas nullo pacto prædicta opinio tueri potest, ut dilucidius explicari solet in planetarum Theoricis. Constat igitur stellas non per sese moueri, sed ad motum cælorum, in quibus sunt infixæ; Ita enim cæli habere possunt plures motus, vnum quidem proprium, alios vero extrinsecos, nempe ad vehiculum aliorum, ut supra declaratum fuit: Vnde mirum non est, quod tanta multitudo motuum in stellis cernatur.

PTOLEMAEVS Dict. 1. adducit opinionẽ quorundam, qui dicebant stellas moueri quidem ad motum cæli ab oriente in occidentem, sed motu recto in infinitum, non autem motu circulari. Quæ quidem sententia ridicula prorsus existit, & propterea ab Astronomis reijcienda. Primo quia hac ratione vna, eademq; stella non appareret nobis in eadem propinquitate, sed propius ad nos accederet in meridie, quam in ortu siue occasu, quod falsum est. Secundo, quia videmus quotidie easdem stellas numero, postquam aliquandiu delituere sub terra, redire ad orientem:

orientem : Quod fieri nequaquā posset, si motu recto reherentur. Itaq; ex his omnibus perspicuum cuilibet esse potest, calos ipsos moveri vna cum stellis sibi infixis ab ortu in occasum motu circulari; idemq; dicendum est de motu ab occasu in ortum, quem inferiores sphere habent.

CÆLVM ESSE FIGVRÆ SPHÆRICÆ

QVOD autem cælum sit rotundum, triplex est ratio, similitudo, commoditas, & necessitas. Similitudo, quoniam mundus sensibilis factus est ad similitudinē mundi archetypi, in quo nec est principium, nec finis. Vnde ad huius similitudinem factus mundus sensibilis habet formam rotundam, in qua non est assignare principium, neque finem.

C O M M E N T A R I V S.

PROBAT hoc loco auctor secundam conclusionem, nimirum cælum esse rotundum, tribus medijs, quorum primum desumitur a similitudine, secundum a commoditate, tertium a necessitate. A similitudine quidem sic argumentatur. Mundus hic sensibilis fabricatus est ad similitudinem mundi archetypi, idest Dei Opt. Max. in quo nec est principium nec finem assignare, cum sit infinitus: Debet igitur esse rotundus ut non possit assignari in eo principium neque finis; Sic enim similis erit quodammodo mundo illi archetypo, cum sola figura rotunda inter omnes alias habeat quodammodo infinitatem.

CAETERVM hac ratio nihil prorsus videtur concludere; Eodem .n. pacto probaretur, hominem debuisse creari rotundū ad similitudinē mundi archetypi: Idem dices de ceteris creaturis. Veruntamen dicendum est cum **B. Aug.** Deum creaturas condidisse ad suā bonitatis, perfectionis que manifestationem. Cum igitur vna sola creatura imperfectissime Dei perfectionem nobis ostendat, potius vniversum mundum, in quo omnes creature continentur, & qui efficacies, excellentiusque perfectionem, & bonitatem Dei manifestat ac declarat, rotundum effecit Deus, quam singulas creaturas: Presertim vel hac sola ratione, ut esset maior pulchritudo & splendor in tant creaturarū varietate.

varietate. Ex hac igitur responsione perspicuum est, auctorem nostrum præcipue probare, mundum seu cælum esse rotundum quantum, ad superficiem convexam, quod quidem sufficit. Ex convexitate enim figuras corporum iudicare consuevimus: Nos tamen confirmabimus omnes cælos rotundos esse, tam secundum concavum quam secundum convexum.

COMMODITAS, quia omnium corporum isoperimetricorum sphaera maximum est; omnium etiam formarum rotunda, capacissima est. Quoniam igitur maximum & rotundum, ideo capacissimum; Vnde cum mundus omnia contineat, talis forma fuit illi utilis & commoda.

COMMENTARIUS

RATIO a commoditate desumpta talis fere est. Mundus hic omnia intra se continet; debuit igitur illi concedi figura maxime ad hoc utilis & commoda, quæ videlicet esset omnium capacissima; Natura etenim peccatum evitans commoditatem quam maxime affectat: Atqui sphaera inter omnes figuras corporeas isoperimetricas maxima est, & capacissima. Igitur talis ei figura iure a natura concessa fuit.

VERVM & hæc ratio simpliciter nihil videtur concludere. Diceret enim aliquis, quamvis inter isoperimetrica corpora sphaera sit maxime capax, ut vult ratio; potuisse tamen Deum facere mundum alterius figure ampliore, quam nunc est, ut æque bene omnia intra se contineret, atque nunc continet. Cæterum cum Deus et natura nihil frustra efficiant, & semper id, quod melius est, producant, consentaneum rationi esse videtur, mundum conditum fuisse rotundum a Deo, quandoquidem rotunda figura capacissima atque nobilissima existit, præsertim cum excessus ille alterius figure amplioris superfluus videatur, & si ne vlla prorsus ratione, seu necessitate constitutus.

POSSVMVS quoque aliam rationem subiungere a commoditate. Cum. n. Natura semper id, quod melius est, conetur efficere, iure optimo cælesti corpori, quod est omnium nobilissimum, figuram nobilissimam concessisse videtur; qualis est rotunda, siue sphaerica, multas ob causas. Nam quemadmodum inter planas figuras Circulus, ita inter solidas Sphaera præcipatū obtinet. Sicut. n. Circulus sua simplicitate, partium similitudine

similitudine, æqualitate, identitate loci, fortitudine, atq; capacitate, ceteris omnibus planis figuris præcellit, ita quoq; de Sphæra dicendum est, si cum alijs figuris solidis cõparetur. Primo namq; circulum vnica linea, & sphæram vnica superficies concludit. Secundo, sicut in Circulo sunt arcus similiter curui; sic in Sphæra sunt portiones similiter conuexæ. Tertio, vt in circulo mediũ est ab extremis æqualiter remotũ, vnde & ip sius longitudinẽ, latitudinẽq; æquales diametri quaquauersũ metiũtur; ita quoq; res sese habet in corpore sphærico. Quarto, quemadmodum in circulo, ita & in sphæra neq; initium, neq; finẽ adinuenire possumus. Quinto, quemadmodum circulus, sic etiam sphæra circa centrum reuoluta eundem semper occupat locum; Vnde tam circulo, quam sphære & motus facilitas & partiũ firmitas, nullo obstante extrinseco, maxima conceditur. Sexto & vltimo vtraq; figura tam circularis, quam sphærica inter figuras isoperimétras, planas quidem, si de circulo loquamur; solidas vero, si de sphæra sermo habeatur, capacissima existit. Accedit etiam, quod circulus lineam rectam, & sphæra superficiem planam, in puncto tantum vnico contingit, quorum illud ex 2, & 16, propos. tertij lib. Eucl. euidenter colligitur; hoc autem a Theodosio propos. 3. primi lib. sphæricorum elementorum clarissime demonstratur. Cum igitur sphæricum corpus inter omnia alia tam nobile existat, ob tam multas, tamq; præclaras dignitates, ac excellentias, quis iam dubitare, aut hẽsitare poterit, calum tali esse figura præditum? Præsertim cum celum, vt dictum est in præcedenti cõclusionẽ, continne voluatur motu circulari; Cui quidem motui corpus sphæricum, inter reliqua, maxime est accommodatum, ob continuũ, & vniuniformẽ partium successionẽ, ita vt nihil extrinsecus esse possit impedimento; propterea quod circa centrum eiusdem semper loci limitibus circumagitur; Vnde & facillime mouetur,

VT AVTEM secunda hæc auctoris ratio, a cõmoditate desumpta, perfectius intelligatur, pauca dicenda erunt de figuris isoperimétris. Figura igitur Isoperimètre appellantur illę, quę habent circumferentias, siue linearum ambitus æquales inter se. Vt quadratum sex palmos habens in ambitu dicitur isoperimétrũ triangulo, aut cuiusq; alteri figurę (siue rectilinea ea sit, siue curuilinea, siue ex his mixta,) habenti in circuitu sex etiam palmos; ita vt quatuor lineę rectę quadrati ambitũ constituentes, in vnã, eademq; rectam lineam coaptate, adæquantur.

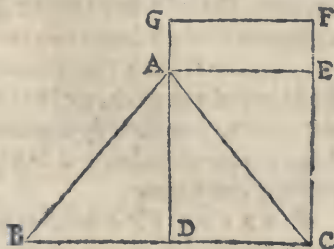
quantur ad a nullum tribus lineis rectis trianguli, aut lateribus quotcunq; alterius figure, in rectum quoq; atq; continuum positus. Quod idem intelligendum erit de corporibus quibuscunq; isoperimetris.

INTER oēs autem figuras rectilineas isoperimetas ea, quæ plures continet angulos, maior, capacioreq; existit; Quod breuiter, & rudi quadam minerva confirmabimus in triangulo æquilatere, sine Iſoscele, & figura altera parte longiore. Sit enim triangulum æquilaterum,

vel Iſosceles ABC , cuius latus BC , (per 10. propos. primi) diuidatur in partes æquales, in puncto D , & ducatur linea recta DA , quæ perpendicularis erit ad BC .

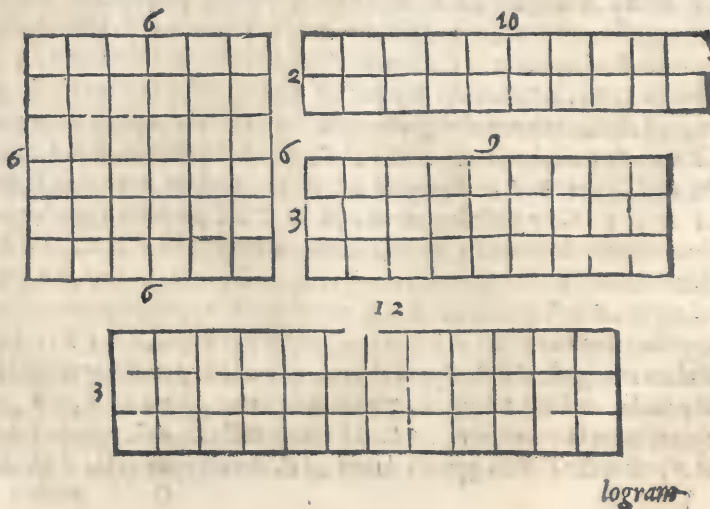
Nam duo latera AD , DB , trianguli ADB , æqualia sunt duobus lateribus AD , DC , trianguli ADC , & basis AB , basi AC , æqualis est: Igitur

(per 8. propos. primi) duo anguli ADB , ADC , æquales erunt, & ob id (per definitionem) uterq; rectus. Perficiatur parallelogrammum rectangulum $ADCE$. Quoniam igitur triangulum ADB , triangulo ADC , (per 4. vel 38. propositionem primi) est æquale; Eidemq; triangulo ADC , (per 34. propos. primi) æquale est triangulum ACE , erunt (per communem sententiam) tria-
gula ADB , ACE , inter se æqualia; Quare addito communi triangulo, ADC , erit parallelogrammum $ADCE$, æquale triangulo ABC . Et quia duo latera AE , DC , parallelogrammi, simul æqualia sunt lateri BC , trianguli ABC ; Reliqua vero duo latera AD , CE , parallelogrammi, $ADCE$, propterea quod opponantur minoribus angulis, nempe acutis, in triangulis ADB , ACE , minora sunt (per 19 propos. primi) reliquis duobus lateribus AB , AC , trianguli ABC , quod hæc in eisdem triangulis opponantur maioribus angulis, nempe rectis: erit ambitus parallelogrammi $ADCE$, minor ambitu trianguli ABC . Quam ob rem, ut ambitus parallelogrammi fiat æqualis ambitui trianguli, producenda erunt latera DA , CE , ad æqualitatem laterum AB , AC . Sit igitur recta DAG , æqualis lateri AB , & recta CEF , æqualis lateri AC , ducaturque recta FG . Ex



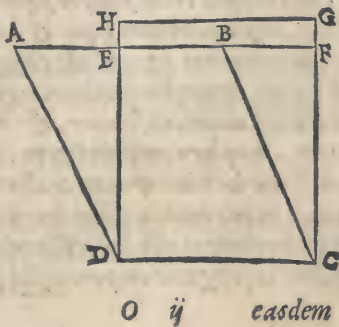
quibus efficitur, parallelogrammum $CFGD$, & triangulum ABC , esse isoperimetra. Quoniam vero parallelogrammum $CFGD$, superat parallelogrammum $ADCE$, quantitate $AEEG$; ideo maius quoque erit parallelogrammum idem $CFGD$, quam triangulum ABC , eadem quantitate $AEEG$. Quapropter constat, figuram quadrilaterā capaciorem esse figura triangulari sibi isoperimetra, quod erat ostendēdū: Cumq; eadem esse videatur ratio in alijs figuris rectilineis plurium laterum, isoperimetris tamen; Quo enim plures habet angulos figura, eo pluribus in locis latera eius recedunt a centro, & medio, ac propterea capacior existit: Perspicuum est Circulum, quod infinitos quodam modo includat angulos, & latera, omnibusque punctis æqualiter recedat a centro, omnium figurarum isoperimetrarum esse capacissimum. Idem quoque dicendum erit de sphaera, si cum alijs corporibus sibi isoperimetris comparetur.

R V R S V S Isoperimetrarum figurarum rectilinearum latera numero æqualia habentium, maior est illa, quæ & latera habet æqualia, & angulos æquales. Est enim quadratum aliquod habens in quolibet latere 6, ita ut totus eius ambitus contineat 24. Erit area huius quadrati, iuxta præcepta Arithmeticorum, 36. Ita.n. vides, quadratum totum divisum esse in 36. quadrata paruula, Estoque aliquod paralle-



logrammum rectangulum habens unumquodque duorum laterum oppositorum 10, reliquorum vero duorum quodlibet 2. ut sit ambitui illius equalis ambitus quadrati. Quo posito, area huius parallelogrammi comprehendet tantummodo 20. quadrata parvula ex illis 36, quæ quadratum in se continet. Hoc autem ideo evenit, quoniam parallelogrammum non est equilaterum, sed altera parte longius. Sit præterea aliud parallelogrammum rectangulum, cuius unumquodque duorum laterum oppositorum sit 9, aliorum vero duorum 3, ut quadrati, & parallelogrammi huius ambitus quoque sint æquales. Comprehendet igitur area huius parallelogrammi solum 27, quadrata ex illis 36, quæ in quadrato diximus contineri. Pari ratione, si parallelogrammi alicuius unumquodque duorum laterum oppositorum esset 8, & aliorum duorum 4. esset quidem ipsum quadrato isoperimetrum, sed eius area contineret duntaxat 32. quadrata. Item, si duo latera alicuius parallelogrammi opposita, singula haberent 7, alia vero duo singula 5, esset etiã quadrato isoperimetrum, area autem illius includeret tantum 35. quadrata, &c. Vbi clare vides, quo magis figuræ isoperimetre accedunt ad equilateram, cui sunt isoperimetre, eo etiam maiorem comprehendunt areã, & minus differunt in capacitate a figura equilatera. Quod si aliquod parallelogrammum rectangulum altera parte longius eiusdem sit capacitatis cum quadrato, illud maiorem ambitum continere, necesse est. Ut si parallelogrammi alicuius quodlibet duorum oppositorum laterum contineat 12, aliorum vero duorum quodlibet 3. erit quidem area illius equalis areæ quadrati, cum contineat 36, quadratula: At vero ambitus ipsius superabit ambitum quadrati; Ille enim erit 30 hic autem 24. Quæ omnia perspicua sunt in appositis figuris.

SIT IAM parallelogrammum inæqualium angularum $ABCD$, & a punctis C, D , educantur perpendiculares lineæ CF , & DE , ad rectam CD : Producta igitur AB , usque ad F . erit (per 35. propos. primi) parallelogrammum $ABCD$, æquale parallelogrammo $CDEF$, cū sint hæc parallelogramma inter



easdem parallelas CD , AF . & super eandem basin CD constituta. Et quoniam (per 19. propos. primi) latera BC , AD maiora sunt lateribus CF , DE . erit ambitus parallelogrammi $CDEF$, minor ambitu parallelogrammi $ABCD$. Vnde si producantur CF , DE , ad G , & H , ita ut CG , equalis sit ipsi BC ; & DH , ipsi AD , perficiaturq; parallelogrammum $CDHG$, ducta videlicet recta GH , erit parallelogrammum $CDHG$, isoperimetrum parallelogrammo $ABCD$. Est autē parallelogrammū $CDHG$, maius q; parallelogrammū $CDEF$, hoc est, quam parallelogrammū $ABCD$, quantitate $EGFH$. Constat igitur inter Isoperimétras figuras rectilineas eam, quæ & æquilatera, & æquiangula existit, omnium esse maximā: Eadem enim est ratio habenda de figuris Isoperimétris, quæ plura latera, pluresq; angulos continent. Quam ob rem, cum Circulus infinita propemodum latera equalia, infinitos quoq; angulos quodam modo equales comprehendat, eo quod eius circumferentia semper curuetur equaliter, efficitur, ut sit inter omnes figuras Isoperimétras capacissimus: Atq; hisce potissimum rationibus nituntur nonnulli auctores confirmare, circulum esse maxime capacem: Ex quibus manifestum arbitror relinqui, quidnam sibi velit auctor noster in secunda hac ratione desumpta a commoditate, in qua mentionem fecit figurarum Isoperimétrarum.

VERVM quoniam prædictæ rationes, coniecturæ potius, quam demonstrationes sunt appellandæ; Neque enim Circulus angulos ullos, aut latera continet, ex quibus componatur, quemadmodum in præfatis rationibus assumebatur: Immo vero, etiamsi & angulos, & latera haberet propemodum infinita, non est tamen in vniuersum demonstratione confirmatum, eam semper figuram, quæ plures habet angulos, siue latera, atque adeo eam, quæ & latera, & angulos habet equales, inter isoperimétras figuras esse capacissimam; sed hoc tantum ostensum fuit, atque demonstratum in triangulo Isoscele, vel Æquilatero, si cum parallelogrammo conferatur, & in parallelogrammis; non autem in figuris, quæ plura continēt latera. Idcirco non abs re me facturum iudicavi, si hoc loco interponam tractationem perbreuem de figuris Isoperimétris, in qua euidentissime demonstratur, Circulum inter figuras planas isoperimétras esse capacissimum; Itemque sphaeram maiorem esse omnibus alijs figuris corporeis sibi isoperimétris. Quamuis enim hæc

omnia a Theone in commentarijs, quos in Ptolemæi Almagestum composuit, firmissime, ac Geometrice sint confirmata; tamen quia non omnibus in promptu habentur eius demonstrationes, (Græcus enim tantum codex reperitur) & obscure admodum, atque succincte a Theone omnia demonstrantur; ideo conabor, quoad eius fieri poterit, aliquam lucem hisce demonstrationibus asserre, ut vel illis satisfecisse videamur, qui plurimum demonstrationibus Geometricis delectantur.

DE FIGVRIS ISOPERIMETRIS

DEFINITIONES.

I.



ISOPERIMETRAE figuræ sunt, quæ æquales ambitus continent.

II.

REGVLARIS figura dicitur ea, quæ & æquilatera, & æquiangula existit,

III

AREA cuiuslibet figuræ dicitur capacitas, spacium, siue superficies intra latera ipsius comprehensa.

IIII

OMNIBUS solidum rectangulum (cuius nimirum bases æqui distantes sunt, & æquales, lateraq; ad bases recta) contineri dicitur sub altera basi, ac perpendiculari ab illa basi ad alteram protracta.

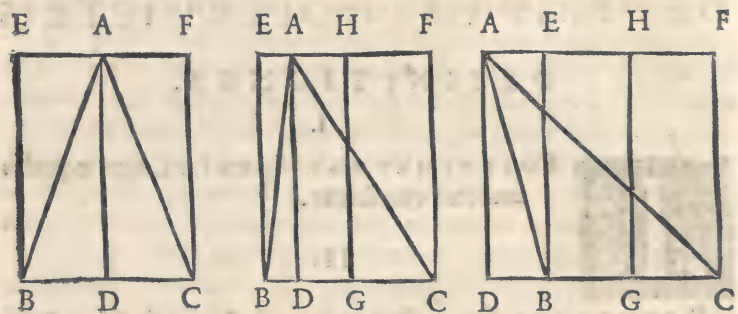
PROPOSITIO I.



AREA cuiuslibet trianguli æqualis est rectangulo comprehenso sub perpendiculari a vertice ad basim protracta, & dimidia parte basis.

SIT

SIT triangulum ABC , ex cuius uertice A , ad basim DC , ducatur perpendicularis AD , diuidatque primo basim BC , bifariam. Per A , ducatur AF , in utramq; partem æquidistans rectæ BC , compleaturque rectangulum $BEFC$, quod erit (per 41. propos. primi) duplum trianguli ABC ; Item (per 38. propos. eiusdem, vel 1. propos. sexti) duplum rectanguli $ADBE$. Quare rectangulum $ADBE$, quod nimirum continetur sub perpendiculari AD , & BD , dimidio basis, æquale est triangulo ABC .



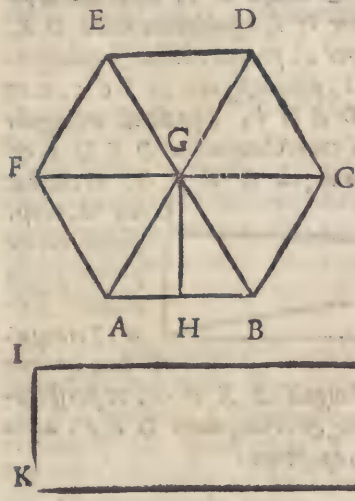
Diuidat secundo perpendicularis AD , basim BC , non bifariam, uel etiam cadat in basim protractam: Et per A , ducatur rursus AF , in utramque partem æquidistans rectæ BC ; compleaturque rectangulum $ADCF$. Diuisa deinde BC , bifariam in G , ducantur rectæ BE , GH , ipsi AD , æquidistantes, eritq; GH , (per 34. propos. primi) æqualis perpendiculari AD . Quoniam igitur rectangulum $BCFE$, duplum est (per 41. propos. primi) trianguli ABC ; Item duplum (per 38. propos. primi, vel 1. propos. sexti) rectanguli $BEHG$, erit rectangulum $BEHG$, nempe contentum sub perpendiculari GH , & dimidio basis BG , æquale triangulo ABC , quod erat ostendendum.

PROPOSITIO II.

AREA cuiuslibet figuræ regularis æqualis est rectangulo contento sub perpendiculari ducta a centro circuli circumscripti, vel inscripti figuræ, ad vnum figuræ latus, & sub dimidio ambitu eiusdem figuræ.

SIT

SIT figura regularis quæcunq; $A B C D E F$, & centrum circuli ipsi circūscripti, vel inscripti, punctū G , a quo ducatur $G H$, perpendicularis ad vnum latus, nempe $A B$; Sit quoq; rectangulū $I K L M$, contentum sub $I K$, quæ æqualis sit perpendiculari $G H$, & sub $K L$, recta, quæ æqualis ponatur dimidiæ parti ambitus $A B C D E F$. Dico huic rectangulo æqualem esse figuram



regularem $A B C D E F$. Ducantur enim ex G , ad singulos angulos lineæ rectæ, vt tota figura in triangula resoluitur, quæ (per 8. & 4. propos. primi) æqualia inter se erunt. Quoniam igitur rectangulum contentum sub $G H$, perpendiculari, & medietate basis $A B$ (per 1. propos. huius) æquale est triangulo $A B G$; si sumantur tot huiusmodi rectangula, in quot triangula diuisa est figura

regularis, erunt omnia simul figura $A B C D E F$, æqualia: Cum igitur eadē simul (per 1. propositio. secundi) æqualia sint rectangulo

$I K L M$, propterea quod $K L$, æqualis ponitur dimidio ambitus $A B C D E F$, hoc est, omnibus medietatibus basium simul, & recta $I K$, perpendiculari $G H$; erit figura regularis $A B C D E F$, æqualis rectangulo $I K L M$; quod erat demonstrandum.

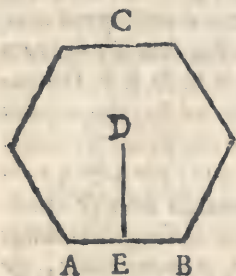
PROPOSITIO III.

AREA cuiuslibet figuræ regularis æqualis est triangulo rectangulo, cuius vnum latus circa angulum rectum æquale est perpendiculari ductæ a centro figuræ ad vnum latus eiusdem, alterum vero æquale ambitui eiusdem figuræ.

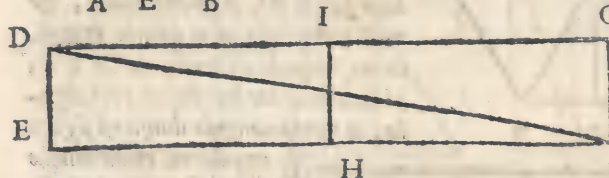
SIT rursus figura regularis $A B C$, cuius centrum D ; perpendicu-

112 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ

dicularis ad latus AB , sit DE ; triangulum vero rectangulum DEF , habens angulum E , rectum, & latus DE , æquale perpendiculi DE , latus autem EF , æquale ambitui figure ABC .



Dico triangulum DEF , figure ABC , æquale esse. Compleatur enim rectangulum $DEFG$, & diuisa EF , bisariam in pñ Et H , ducatur HI , æquidistans rectæ DE . Erit igitur (per 1. propos. huius) rectangulum $DEHI$, æquale figure ABC ; At rectangulum $DEHI$, æquale est triangulo DEF . Nam rectangulum $DEHI$, est dimidium rectanguli $DEFG$, ut constat

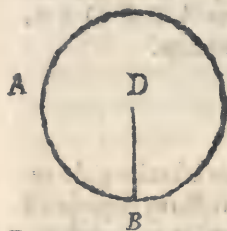


G ex 36. prop. primi, vel ex prima propositione sexti: Triangulum quoque

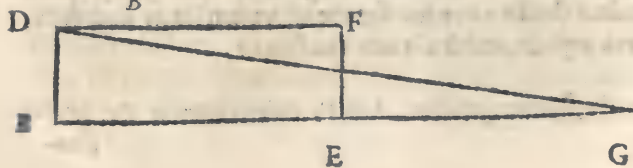
DEF dimidium est eiusdem rectanguli $DEFG$, ut perspicuum est ex 41. propositio. primi, Igitur & triangulum DEF , æquale erit figure ABC , quod est propositum.

PROPOSITIO IIII.

AREA cuiuslibet circuli æqualis est rectangulo comprehenso sub semidiametro, & dimidia circumferentia circuli.



ESTO circulus ABC , cuius semidiameter DB : Rectangulum autem $DBEF$, comprehensum sub DB , semidiametro circuli, &



BE , recta, quæ equalis sit dimidiæ circumferentiæ circuli

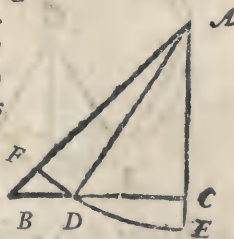
circuli. Dico aream circuli ABC , equalē esse rectangulo $DBEF$. Producatur enim BE , in continuum, ponaturq; EG , equalis ipsi BE , ut sit BG , recta equalis toti circumferentiæ circuli; coniungantur deniq; puncta D, G , recta DG . Quoniam igitur (per 1. propos. Archimedis de Dimensione circuli) circulus ABC , equalis est triangulo DBG ; Hoc autem equalē est (ut ex præcedenti demonstratione liquet) rectangulo $DBEF$, erit quoq; circulus ABC , rectangulo $DBEF$, equalis, quod ostendere oportebat.

PROPOSITIO V.

IN omni triangulo rectangulo, si ab uno acutorum angulorum utcumq; ad latus oppositum, linea recta ducatur, erit maior proportio huius lateris ad eius segmentum, quod prope angulum rectum existit, quam anguli acuti prædicti, ad eius partē dicto segmento lateris oppositam.

SIT triangulum rectangulum ABC , cuius angulus C sit rectus, ducaturq; ab acuto angulo A , ad latus oppositum BC , recta AD , utcumq; Dico maiorem esse proportionem rectæ BC , ad rectam CD , quam anguli BAC , ad angulum CAD .

Quoniam enim recta AD , (per 19. propos. primi) maior quidem est, quam AC , minor vero, quam AB : Si centro A , intervallo autem AD , circulus describatur, secabit is rectam AC , protractam, infra punctum C , nempe in E ; At vero rectam AB , supra punctum B , nempe in F . Et quia maior est proportio trianguli BAD , ad sectorē FAD , quam trianguli DAC , ad sectorē DAE , (propterea quod ibi est proportio maioris inæqualitatis, hic autē minoris inæqualitatis) erit permutando (per 27. propos. quinti) maior proportio trianguli BAD , ad triangulum DAC , quam sectoris FAD , ad sectorē DAE . Componendo igitur (per 28. propos. quinti) maior erit proportio trianguli BAC , ad triangulum DAC , hoc est, (per 1. propos. sexti) rectæ BC , ad rectam CD , quam



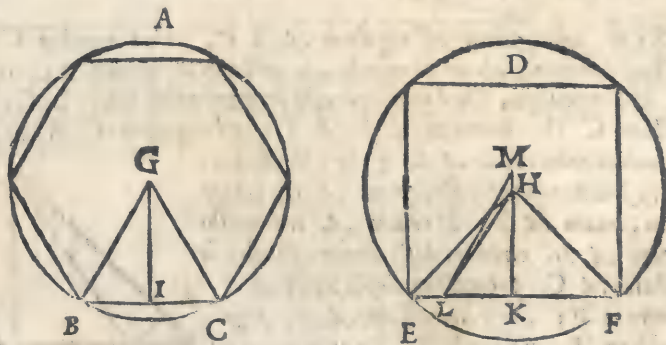
P sectoris

sectoris $F A E$, ad sectorem $D A E$, hoc est, (per ultimam sexti) quam anguli $B A C$, ad angulum $C A D$, quod demonstrandum erat.

PROPOSITIO VI.

Isoperimetrarum figurarum regularium, maior est illa, quæ plures continet angulos, pluraue latera.

SINT duæ figuræ regulares isoperimetræ $A B C$, $D E F$, habeatq; plura latera, siue angulos figura $A B C$, quam $D E F$. Dico $A B C$, maiorem esse, quam $D E F$. Describantur enim circa figuras circuli, a quorum centrīs G , H , ducantur ad $B C$, $E F$, perpendiculares $G I$, $H K$, quæ diuident rectas $B C$, $E F$ (per 3. propos. tertij) bifariam. Quoniam igitur figura $A B C$, plura habet latera, quam $D E F$, sibi isoperimetra, efficitur, ut latus $B C$, sæpius repetitum metiatur ambitum figuræ $A B C$,



quam latus $E F$, ambitum figuræ $D E F$. Quare latus $B C$ minus erit latere $E F$, ideoq; $B I$, medietas lateris $B C$, minor, quam $E K$, medietas lateris $E F$. Ponatur $K L$, equalis ipsi $B I$, & ducantur rectæ $L H$, $H E$, $H F$, $G B$, $G C$. Et quia omnes arcus circuli $D E F$, sunt (per 28. propos. tertij) æquales, quod & rectæ subtensæ æquales ponantur; erit recta $E F$, ita submultiplex ambitus figuræ $D E F$, ut arcus $E F$, submultiplex est circumferentiæ circuli $D E F$: Eademq; ratione ita multiplex ambitus figuræ $A B C$, ad rectam

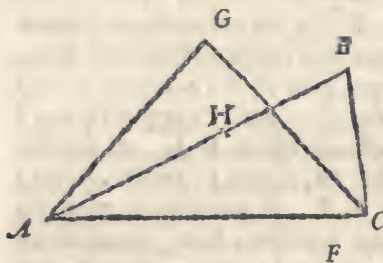
ad rectam BC , sicut multiplex est circumferentia ABC , ad arcum BC : Vt autem arcus EF , ad circumferentiam circuli DEF , ita angulus EHF , (per ultimam propos. sexti) ad 4 rectos; Igitur ut recta EF , ad ambitum figuræ DEF , hoc est, ad ambitum figuræ ABC , ita angulus EHF , ad quatuor rectos: Vt autem ambitus figuræ ABC , ad rectam BC , ita circumferentia circuli ABC , ad arcum BC , hoc est, quatuor recti (per ultimam propos. sexti) ad angulum BGC : Ex æquo igitur (per 22. propos. quinti) ut recta EF , ad rectam BC , hoc est, (per 15. propos. quinti) recta EK , ad rectam BI , hoc est, ad rectam KL , ita angulus EHF , ad angulum BGC , hoc est, (per 15. propos. quinti) angulus EHK , ad angulum BGI . Est autem maior proportio rectæ EK , ad rectam KL , (per 5. propos. huius) quam anguli EHK , ad angulum KHL ; Quare (per 13. propos. quinti) maior erit proportio quoque anguli EHK , ad angulum BGI , quam eiusdem anguli EHK , ad angulum KHL ; ideoque maior erit angulus KHL , (per 10. propos. quinti) quam angulus BGI . Cum igitur anguli HKL , GIB , sint æquales, utpote recti, erit reliquus angulus HLK , (per 32. propos. primi) minor reliquo angulo GBI . Fiat igitur angulus KLM , æqualis angulo GBI , eademque LM , extra LH ; Concurrat KH , producta cum LM , in puncto M . Quoniam igitur duo anguli B , I , trianguli GBI , æquales sunt duobus angulis L , K , trianguli MLK , & latera BI , LK , æqualia, erunt rectæ GI , MK , (per 26. propos. primi) æquales. Recta ergo GI , maior est quam recta HK . Quam ob rem rectangulum sub GI , & dimidio ambitu figuræ ABC , contentum, hoc est, (per 2. propos. huius) area figuræ ABC , maius erit rectangulo contento sub HK , & dimidio ambitu figuræ DEC , qui æqualis ponitur dimidio ambitus figuræ ABC , hoc est, (per secundam propositionem huius) area figuræ DEC , quod demonstrandum assumebatur.

PROPOSITIO VII.

Proposito triangulo, cuius duo latera sint inæqualia, supra reliquum latus triangulum duo habens latera æqualia, & priori isoperimetrum existens, describere.

P ij SIT

SIT triangulum ABC , cuius duo latera AB , BC , sint inequalia, nempe AB , maius, quam BC ; oporteatq; supra AC , construere triangulum Isosceles isoperimetrum existens triangulo ABC . Sumatur recta DE , æqualis duobus lateribus AB ,



BC , simul, diuidaturq; bifariam in F . Et quoniam latera AB , BC , simul maiora sunt (per 20. propos. primi) quam latus AC , erit quoq; dimidiū illorum, nempe DF , vel FE , maius, quam dimidium lateris AC . Et ob id tres lineę AC , DF , FE , ita sese habebunt,

D ----- E
 ut quęlibet due sint reliqua maiores. Si igitur (per 22. propositionē primi) ex ipsis conficiatur triangulum AGC , effectum erit, quod proponitur. Erunt enim latera AG , GC , æqualia simul, lateribus AB , BC , simul; addito igitur communi AC , erunt triangula ABC , AGC , isoperimetra. Cadet autem necessario punctum G , extra triangulum ABC : Si namq; caderet in latus AB , ut ad punctum H , esset recta HC , (si duceretur) minor (per 20. propos. primi) quam HB , BC , simul, & ob id triangulum AHC , non esset isoperimetrum triangulo ABC , cuius contrariū ex constructione iam est demonstratum. Multo minus cadet punctum G , intra triangulum ABC .

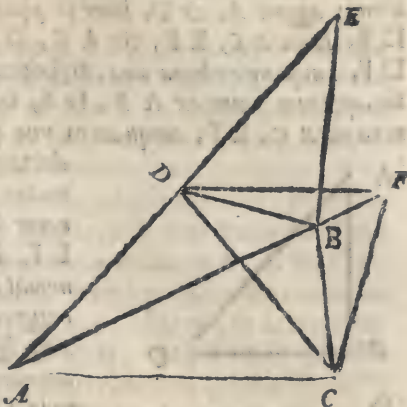
PROPOSITIO VIII.

Duorum triangulorum isoperimetrorum eandem habentium basim, quorum vnus duo latera sint æqualia, alterius vero inequalia; maius erit illud, cuius duo latera æqualia existunt.

ESTO triangulum, ABC , cuius latus AB , maius sit latere BC , constituaturq; super basim AC , (per præcedentem propos.) triangulo, ABC , triangulum Isoperimetrum, ADC , habens latera, AD , DC , æqualia, & inter se, & lateribus AB , BC , simul

simul. Dico triangulum, $A D C$, maius esse triangulo $A B C$. Pro-
ducatur enim $A D$, ad par-
tes D , sitq; $D E$, equalis
ipsi $A D$, siue ipsi $D C$.

Ducantur quoq; rectæ $D B$,
 $B E$. Quoniam igitur $A B$,
 $B E$, maiores sunt (per 20.
propos. primi) quam $A E$,
hoc est, quam $A D$, $D C$,
hoc est, quam $A B$, $B C$,
simul: ablata communi $A B$,
erit $B E$, maior quam $B C$.
Et quia latera $E D$, $D B$,
trianguli $E D B$, equalia
sunt lateribus $C D$, $D B$;
erit angulus $E D B$, (per



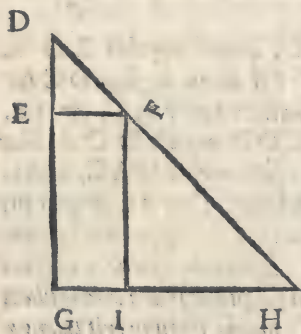
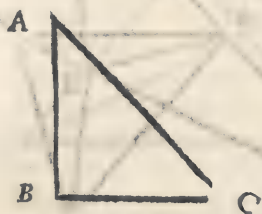
25, propos. primi) maior angulo $C D B$, quare angulus $E D B$,
maior est, quam dimidium anguli $E D C$: Est autem angulus $D C A$,
dimidium anguli $E D C$, ut facile demonstrari potest ex 5, & 32.
propos. primi; maior igitur erit angulus $E D B$, angulo $D C A$. Fiat
angulus $E D F$, equalis angulo $D C A$, siue angulo $D A C$, cader-
q; $D F$ recta supra rectam $D B$, æquidistabitq; (per 28. propos. pri-
mi) rectæ $A C$. Producatur $D F$, donec cum $A B$, protracta con-
currat in F , ducaturque recta $F C$. Quoniam igitur triangu-
 $A D C$, $A F C$, (per 37. propos. primi) equalia sunt: triangulum
autem $A F C$, maius triangulo $A B C$; maius quoque erit triangu-
lum $A D C$, triangulo $A B C$, quod ostendendum erat.

PROPOSITIO IX.

IN similibus triangulis rectangulis, quadratum a lateribus,
quæ angulis rectis subtenduntur, tanquam ab una linea, descri-
ptum; æquale est quadratis duobus, quæ a reliquis homologis
lateribus, tanquam ex duabus lineis, ita ut quælibet duo late-
ra homologa concifiant unam lineam rectam, describuntur.

SINT

SINT triangula rectangula similia ABC , DEF , ita ut anguli B , & E , sint recti; anguli uero B , & F , inter se æquales; itemq; anguli A , & D , inter se æquales; homologaq; latera AB , DE , Item BC , EF , & AC , DF . Dico quadratum ex AC , DF , tanquam ex linea una, descriptum, æquale esse duobus quadratis, quorum unum ex AB , DE , tanquam ex una linea, alterum uero ex BC , EF , tanquam ex una quoq; linea, describitur. Pro-



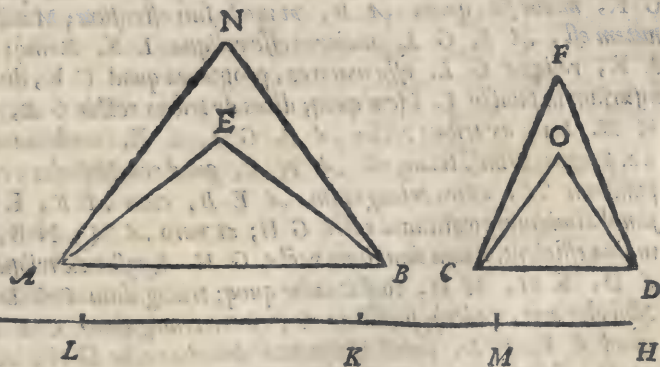
ducta namque DE , ad partes E , sumatur EG , equalis rectæ AB , & ducatur GH , recta æquidistans rectæ EF , donec cum DF , producta conueniat in puncto H ; Deinde per F . ducatur recta FI , æquidistans rectæ EG . Erit igitur triangulum FIH , æquiangulum (per 29. propos. primi) triangulo DEF , hoc est, triangulo ABC nempe angulus FIH , rectus equalis erit recto angulo B , & angulus H , angulo C , & angulos IFH , angulo A : Sunt autem & latera AB , FI , equalia; Nam FI , est æqualis (per 34. proposit. primi) rectæ EG , hæc autem rectæ AB , sumpta sunt equalis; igitur & latera BC , IH , item AC , FH , (per 26. propos. primi) equalia inter se erunt. Quare recta DH , composita erit ex AC , & DF ; Recta uero DG , ex AB , DE : Recta deniq; GH , ex BC , EF ; quod GI , recta equalis sit (per 34. propos. primi) rectæ EF . Et quoniam quadratum DH , æquale est (per 47. propos. primi) quadratis DG , GH , simul; constat uerum esse, quod proponitur.

PROPOSITIO X.

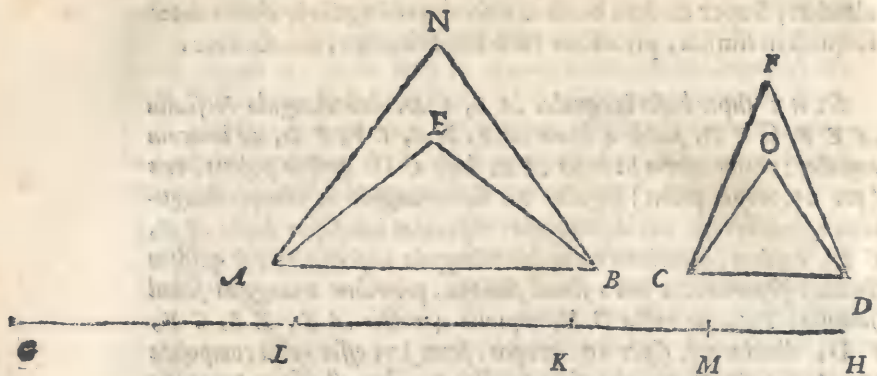
Datis duobus triangulis Isoscelibus, quorum bas s inæquales existant, duoq; latera unius æqualia sint duobus lateribus alterius

alterius; Super eisdem basibus duo alia triangula isoscelia inter se quidem similia, prioribus vero Isoperimetra, constituere.

SINT super bases inæquales AB , CD , duo triangula Isoscelia AEB , CFD , sintq; 4 lineæ AE , EB , CF , FD , ad inuicem æquales; maior autem sit basis AB , base CD . quibus positis, erit (per 25. propos. primi) angulus E , maior angulo F , ideoq; triangula non similia, cum nec æquiangula. Oporteat iam super bases AB , CD , easdem, constituere alia duo triangula isoscelia inter se quidem similia, isoperimetra uero simul sumpta, prioribus triangulis simul sumptis. Ponatur recta GH , æqualis 4 rectis AE , EB , CF , FD , diuidaturq; (per 10. propos. sexti) ut esset recta composita ex AB , & CD , diuisa in puncto B , hoc est, sit ea proportio GK , ad KH , quæ est AB , ad CD . Et quia maior est recta AB , quam recta CD , maior quoq; erit recta GK , quam recta KH , cum utrobique sit proportio maioris inæqualitatis. Diuidatur utraq;



GK , KH , bifariam in punctis L , & M . Itaq; cum sit GL AB , ad CD , ita GK , ad KH , erit componendo (per 18. propos. quinti) ut AB , CD , ad CD , ita GH , ad KH . Est autem GH , maior, quam AB , CD , simul, quod & 4 rectæ AE , EB , CF , FD , quæ æquales sunt rectæ GH , maiores sint (per 20. propos. primi) quam AB , CD ; igitur & KH , maior erit (per 14. propos. quinti) quàm CD ; eademq; ratioque



ratione maior erit GK , quam AB . Quoniam igitur trium rectarum AB , GL , LK , duæ reliquæ sunt maiores omnifariâ sumptæ. Duæ. n. GL , LK , maiores sunt quam AB , quod tota GK , maior sit, quam AB , ut modo fuit ostensum; Manifestum autem est, AB , GL , maiores esse reliqua LK , Itemq; AB , LK , reliqua GL , esse maiores, propterea quod GK , diuisa est bifariam in puncto L . Idem quoq; dices de tribus rectis GD , KM , MH . Itaq; ex tribus rectis AB , GL , LK , constituatur (per 22. propos. primi) triangulū ANB , quod erit Isosceles, cadetq; punctum N , extra triangulum AEB , cum AE , EB , simul dimidium constituent rectæ GH ; at vero AN , NB , simul maius efficiant, quam dimidium rectæ GH . Rursus ex tribus rectis CD , KM , MH , constituatur quoq; triangulum COD , quod Isosceles erit, cadetq; punctum O , intra triangulum CFD , eo quod CF , FD , simul adæquantur dimidio rectæ GH ; at CO , OD , simul minores sint dimidio rectæ GH . Et quoniam 4. latera AE , EB , CF , FD , simul, Item AN , NB , CO , OD , simul equalia sunt rectæ GH , erunt priora 4 simul, posterioribus 4. simul equalia; additis ergo communibus AB , CD , fient 6 latera AE , EB , BA , CF , FD , DC . simul equalia 6 lateribus AN , NB , BA , CO , OD , DC , simul, ideoq; triangula ANB , COD , simul isoperimetra erunt triangulis AEB , CFD , simul. Dico iam, quod & similia inter se sunt

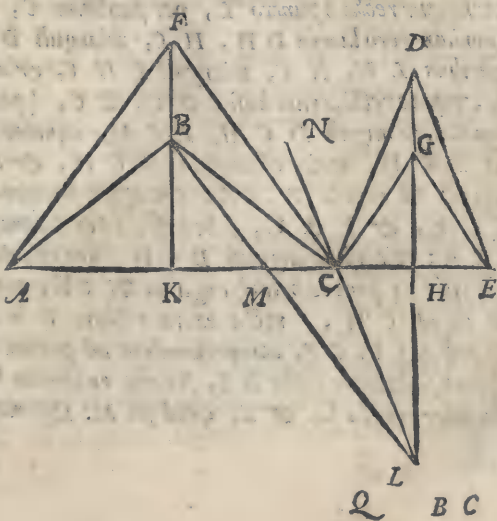
Sunt triangula $A N B$, $C O D$. Nam quoniam ut $A B$, ad $C D$, ita est $G K$, ad $K H$, hoc est, (per 15. propos. quinti) $G L$, ad $K M$, hoc est, $A N$, ad $C O$, & $N B$, ad $O D$; erunt (commutando, & per 6. propos. sexti) anguli lateribus homologis subtensi aequales. Per definitionem igitur triangula $A N B$, $C O D$, similia sunt: quod facere oportebat.

PROPOSITIO XI.

Dico triangula Isoscelia similia super inæqualibus basibus constituta, utraq; simul maiora sunt duobus triangulis Isoscelibus, utrisq; simul, quæ habeant easdem bases cum prioribus, existantq; dissimilia quidem inter se, at isoperimetra prioribus duobus.

SUPER basibus inæqualibus $A C$, $C E$, sint duo triangula Isoscelia, inter se non similia $A B C$, $C D E$, ita ut 4. latera $A B$, $B C$; $C D$, $D E$, inter se aequalia existant. Atq; super eisdem basibus $A C$, $C E$, (per præcedentem propos.) constituatur alia duo triangula Isoscelia $A F C$, $C G E$, similia inter se, & isoperimetra simul prioribus triangulis simul. Dico duo triangula $A F C$, $C G E$, simul maiora esse duobus triangulis $A B C$, $C D E$, simul.

Ponantur enim $A C$, $C E$, secundum lineam rectam unam, sitque $A C$, basis maior base $C E$. Deinde ex F , per B , ducatur recta $F B K$, diuidens $A C$, in puncto K , Item ex D , per G , punctum ducatur recta $D G H$; diuidens $C E$, in H . Et quia latera $A F$,



F B, trianguli

$A \cdot F \cdot B$, equalia

sunt lateribus C F,

F B, trianguli

C F B, G' basis

$A B$, basi $B C$,

equalis, erit angulus
A. E. B. angulus

A F B, angulo
C E D. (per 2 pro

C F D, (per 3. pro-
tas primi) equalis

Bursus aqua latera

A F, F K, trian-

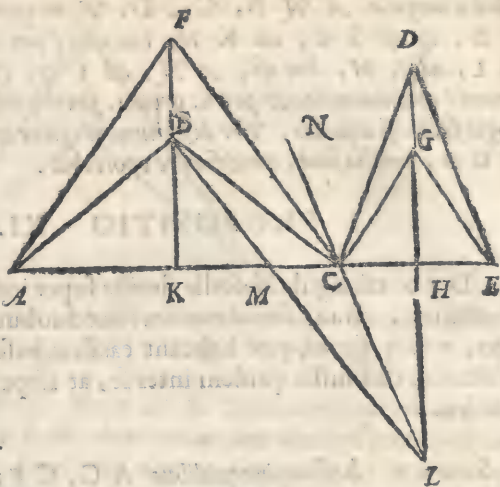
guli $A F K$, equa-

lia sunt lateribus

$C F, F K$, trian-

guli C F K, &

angulus *A F K,*



angulo $C E K$, $aqualis$, vt probatum est, erunt bases AK , $K C$,
(per 4. propos. primi) $aquales$, & anguli ad K , $aquales$ quoq; hoc
est, recti. Eadem ratiocinatione concludetur, rectam $C E$, in puncto
 H , diuidi bifariam, angulosq; ad H , esse rectos. Producatur recta
 $D H$, ad partes H , sumaturq; $H L$, $aqualis$ recte $D H$, &
extendatur recta a puncto L , per punctum C , nempe $L C N$.
Quoniam vero latera $D H$, $H C$, trianguli $D C H$, $aqualia$ sunt
lateribus $L H$, $H C$, trianguli $L H C$, & anguli ad H , $aqua-$
 les , vt pote recti, erunt bases $D C$, $L C$, (per 4. propos. primi)
 $aquales$, & anguli $D C H$, $L C H$, $aquales$ etiam. Atqui angu-
lus $D C H$, maior est angulo $G C H$, & angulus $G C H$,
 $aqualis$ est angulo $F A K$, (propter similitudinem triangulorum
 $G C E$, & $F A C$,) hoc est, (per 5. propos. primi) angulo
 $F C A$; erit igitur angulus $D C H$, hoc est, angulus $L C H$, hoc
est, (per 15. propos. primi) angulus $N C K$, maior angulo $F B A$,
& ob id $C N$, recta exira rectam $C F$, cadet necessario,
& recte $L C$, $C B$, comprehendunt ad partes K , angulum $B C L$.
Quare si ducatur recta $B L$, secabit ea lineam $C K$, in aliquo pun-
cto inter puncta C , & K , quod sit M . Quoniam uero recta $A B$,

B.C.

BC, CD, DE , simul aequales sunt rectis AF, FC, CG, GE , simul, quod sint latera triangulorum isoperimetrorum, erunt quoque dimidia earum aequalia, nimirum BC, CD , hoc est, BC, CL , simul aequales ipsis FC, CG , simul: Sunt autem BC, CL , simul maiores (per 20. propos. primi) recta BL ; igitur & FC, DG , simul maiores erunt eadem recta BL , ideoque quadratum ex FC, CG , tanquam ex una linea, descriptum, maius erit quadrato BL . Quod autem ex FC, CG , tanquam ex una linea, describitur quadratum, aequale est (per 9. propos. huius) quadrato ex FK, GH , tanquam ex una linea descripto, una cum quadrato, quod ex KC, CH , tanquam ex una linea, describitur: Quadratum uero LB , aequale est (per eandem 9. propos. huius) quadrato ex BK, LH , hoc est, ex BK, DH , tanquam ex una linea, descripto, una cum quadrato, quod ex KM, MH , tanquam ex una linea, describitur, eo quod triangula BKM, LHM , sint similia inter se. Igitur quadratum ex FK, GH , tanquam ex una linea, descriptum, & quadratum ex KC, CH , tanquam ex una linea, descriptum, hoc est, quadratum KH , utraque simul maiora sunt quadrato ex BK, DH , tanquam ex una linea, descripto, & quadrato ex KM, MH , tanquam ex una linea, hoc est, quadrato KH , utrisque simul. Ablato ergo communi quadrato KH , erit quadratum ex FK, GH , tanquam ex una linea descriptum maius quadrato ex BK, DH , tanquam ex una linea, descripto, ideoque maiores erunt recta linea FK, GH , simul rectis BK, DH , simul; Ac propterea demptis communibus BK, GH , erit FB , maior quam DG , Est autem & KC , maior quam HC , eo quod tota AC , cuius dimidium est KC , maior ponitur, quam tota CE , cuius dimidium existit HC . Qua propter rectangulum sub FB, KC , contentum, maius erit rectangulo sub DG, HC , contento. Et quoniam triangulum FBK , dimidium est rectanguli sub FB, KC , contenti; (ut constat, si super FB , constituatur rectangulum altitudinem habens KC ; Erit enim tunc, per 41. propos. primi triangulum parallelogrammi dimidium: Triangulum uero DGC , dimidium rectanguli contenti sub DG, HC , per eandem propositionem,) erit quoque triangulum FBK , maius triangulo DGC , ac propterea duplum trianguli FBK , nimirum rectilineum $AFCB$, maius erit duplo trianguli DGC , utpote rectilineo $CDEG$. Quo circa addito communi compo-

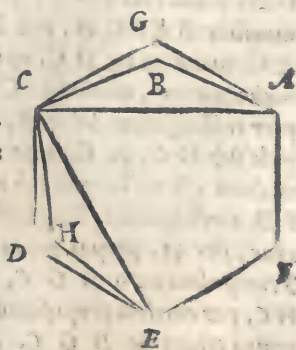
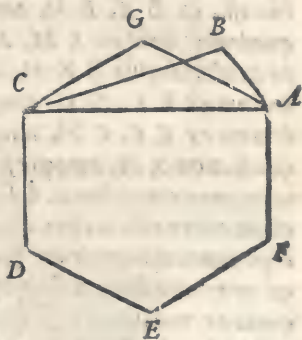
sito ex triangulis ABC , CGE , erunt triangula AFG , CGE , utraque simul maiora triangulis ABC , CDE , virisque simul; Quod demonstrandum erat.

PROPOSITIO XII.

ISOPERIMETRARVM figurarum latera numero æqualia habentium maxima, & æquilatera, & æquiangula existit.

ESTO figura quocunque laterum $ABCDEF$, maxima inter omnes totidem laterum sibi isoperimetas, ita ut ea maior dari non possit. Dico eam esse æquilateram, & æquiangulam. Sit enim, si fieri potest, primo non æquilatera, sed sint latera AB , BC , inæqualia. Ducta igitur recta AC , constituatur super AC , (per 7. propos. huius) triangulum Isosceles AGC , quod sit isoperimetrum triangulo ABC , eritque tota figura $AGCDEF$, isoperimetra figuræ $ABCDEF$. Et quia triangulum AGC , maius est (per 8. propos. huius) triangulo ABC , si addatur commune polygonum $ACDEF$, erit figura $AGCDEF$, maior quam figura $ABCDEF$, quod est cōtrarium hypothesi. Non erit igitur maxima figura laterum inæqualiū.

SIT secundo, si est possibile, æquilatera quidem, ut probatum est, at non æquiangula, sed anguli B , D , inæquales existant, maiorque angulus B , quàm angulus D . Quoniam igitur demonstratum est, figuram maximam esse æquilateram, erunt duo triangula ABC , CDE , Isoscelia, ita ut duo latera AB , BC , æqualia sint duobus lateribus

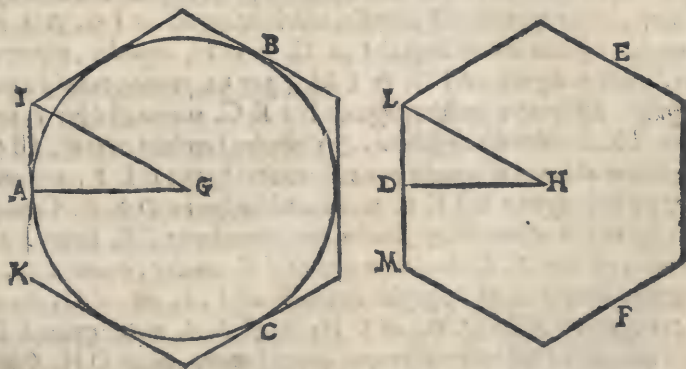


bus CD , DE ; Ponitur autē angulus B , maior angulo D , erit (per 24. propos. primi) recta AC , maior, quam recta CE . Constituantur iam super bases AC , CE , (per 10. propos. huius (alia duo triangula isoscelia AGC , CHE , similia inter se, & isoperimetra triangulis ABC , CDE . eruntq; triangula AGC , CHE , utraque simul (per præcedentem propos.) maiora triangulis ABC , CDE , utrisque simul: Si igitur addatur commune polygonum $ACEF$, erit figura $AGCHEF$, maior, quam figura $ABCDEF$, quod cum hypothese pugnat, quod hæc omnium maxima ponatur. Maxima igitur figura & æquilatera, & æquiangulara existit.

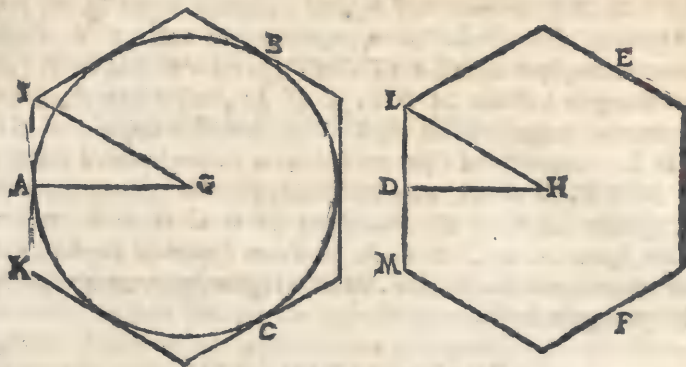
PROPOSITIO XIII.

CIRCULVS inter omnes figuras rectilineas regulares sibi isoperimetras maximus existit.

ESTO circulus ABC , figura autem regularis quotcunque laterum ei isoperimetra DEF . Dico circulum esse maiorem figura DEF . Sit enim G , centrum circuli ABC , & H , cen-



trum circuli circa figuram DEF , descripti: Describaturq; circulus ABC , figura $BIKC$, tot laterum, & angulorum æqualium, quot continet figura DEF , id est, similis figura DEF .
Deinde



Deinde ex puncto contactus A , ad centrum G , ducatur recta AG , quæ (per 18. propos. tertij) perpendicularis erit ad IK . Ducatur rursus HD , ad LM , perpendicularis; Diidentq; rectæ GA , HD , rectas IK , LM , (per 3. propos. tertij) bisariam, ut constat, si figuris $B I K C$, $D E F$, circumscribantur circuli. Ducatur quoque rectæ GI , HL , quæ diident angulos I , & L , bisariam, ut manifestum est ex demonstratione 12. propos. quarti lib. Eucl. Quoniã igitur toti anguli I , & L , sunt æquales, propter similitudinem figurarum, erunt etiam ipsorũ dimidia, uidelicet anguli AGI , DHL , æqualia; Sunt autem & anguli IAG , LDH , æquales, utpote recti, erunt triangula AGI , DHL , (per 32. propos. primi) æquiangulara. Quia uero ambitus figuræ $B I K C$, maior est (per 1. pro. primi lib. Archimedis de sphaera, & Cylindro) ambitu circuli ABC , Ambitus aut circuli æqualis ponitur ambitui figuræ DEF , erit quoque ambitus figuræ $B I K C$, maior ambitu figuræ DEF . Cum igitur figuræ sint regulares, & similes, erit etiam latus IK , latere LM , maius, & ideo IA , dimidium lateris IK , maius, quam LD , dimidium lateris LM . Rursus quoniam ut IA , ad AG , ita est (per 4. propos. sexti) LD , ad DH ; Et est IA , maior quam LD , erit quoque AG , (per 14. propos. quinti) maior, quam DH . Quam ob rem rectangulum contentum sub AG , & dimidio ambitu circuli ABC , hoc est (per 4. propos. huius) area circuli ABC , maius est, quam rectangulum contentum sub DH , & dimidio ambitu figuræ DEF , hoc est (per 2. propos. huius) quam area figuræ DEF . Quod demonstrare uolebamus.

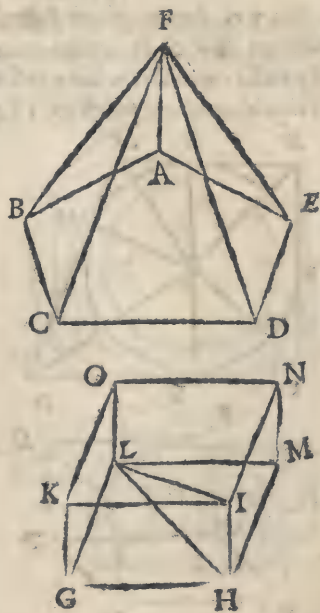
EX OMNIBVS ijs, quæ demonstrata sunt, perspicuum est, circulum absolute inter omnes figuras rectilineas isoperimetas sibi, esse maximum.

QVONIAM enim ex sexta propositione habetur, regularium figurarum isoperimetricarum eam, quæ plura latera continet, esse maiorem: Rursus ex propositione 12, constat, inter omnes figuras isoperimetas equalia numero latera habentes, eam maximam esse, quæ regularis existit: Ex hac denique 13. propositione perspicuum est, circulum inter omnes figuras isoperimetas regulares esse maximum: Manifeste concluditur, circulum absolute, ac simpliciter omnium figurarum rectilinearum sibi isoperimetricarum esse maximum.

PROPOSITIO XIII.

AREA cuiuslibet pyramidis æqualis est solido rectangulo contento sub perpendiculari a uertice ad basim protracta, & tertia parte basis.

SIT pyramis, cuius basis quocunque laterum $ABCDE$, & vertex F . Solidum autem rectangulum GN , cuius basis $GHIK$, æqualis sit tertiæ parti basis $ABCDE$; altitudo vero, siue perpendicularis GL , æqualis altitudini pyramidis, siue perpendiculari a vertice pyramidis ad eius basim productæ. Dico solidum rectangulum GN , æquale esse pyramidi $ABCDEF$. Ducantur enim ab omnibus angulis basis $GHIK$, ad aliquod punctum basis

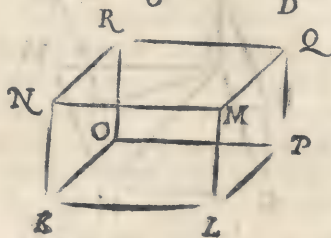
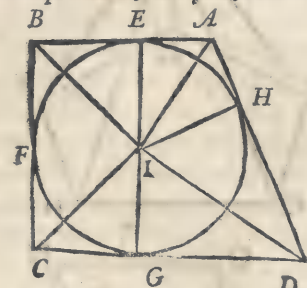


basis opposita, nimirum ad L. lineæ rectæ, ita ut constitutur pyramis GHIKL, eandem habens basim cum solido G N, eandemq; altitudinem cum eodem, & pyramide A B C D E F. Quoniam igitur pyramis A B C D E F, tripla est (per 6. propos. undecimi) pyramidis GHIKL: Et solidum G N, triplum quoq; est (per coroll. 7. propos. undecimi) eiusdem pyramidis GHIKL; erit solidum G N, pyramidi A B C D E F. æquale. quod est propositum.

PROPOSITIO XV,

AREA cuiuslibet corporis planis superficiebus contenti, & circa sphæram aliquam circumscriptibilis, hoc est, a cuius puncto aliquo medio omnes perpêdiculares ad bases eius productæ sunt æquales; æqualis est solido rectangulo contento sub vna perpendicularium, & tertia parte ambitus corporis.

ESTO corpus planis superficiebus contentum A B C D, circa sphæram E F G H, cuius centrum I, descriptum; Ducantur ex I, ad puncta contactuum lineæ rectæ, quæ ad bases erunt perpêdiculares, ut liquido constare potest ex 18. propositione tertij. & 4. propos. undecimi. Sit quoq; solidum rectangulum L R, cuius basis K L M N,



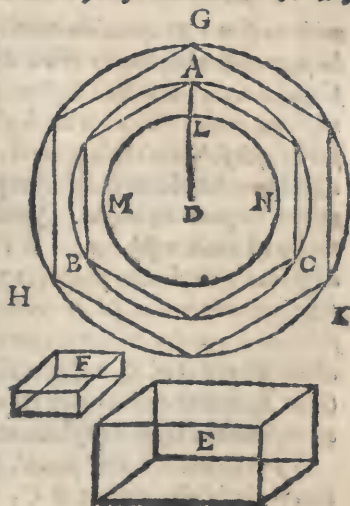
sit æqualis tertiæ parti ambitus corporis A B C D. altitudo vero, siue perpêdicularis L P, æqualis vni perpêdicularium ex centro I, ad bases corporis A B C D, cadentium. Dico, solidum L R, corpori A B C D, æquale esse. Ducantur enim ex centro I, ad omnes angulos corporis A B C D, rectæ lineæ, ut totum corpus in pyramides, ex quibus componitur, diuidatur. Quoniam igitur (per præcedentem propos.) qualibet harum pyramidum æqualis est solido rectangulo

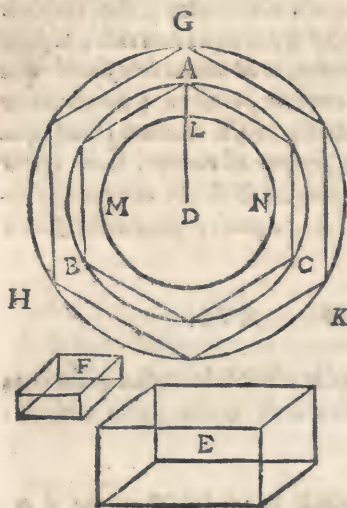
gulo sub perpendiculari LP , quę singulis perpendicularibus corporis $ABCD$, equalis ponitur, & tertia parte suę basis contento; Si fiant tot solida rectagula, quot sunt pyramides, erunt omnia hæc simul equalia solido rectangulo LR , ut facile constare potest ex demonstratione primę propositionis 2. lib. quoniam videlicet bases omnium simul equalis sunt basi $KLMN$, altitudoq; semper est eadem. Cum igitur omnia illa solida simul equalia sint corpori $ABCD$. erit quoq; solidum LR , eidem corpori $ABCD$. æquale, quod demonstrare oportebat.

PROPOSITIO XVI.

AREA cuiuslibet sphaerę æqualis est solido rectangulo comprehenso sub semidiametro sphaerę, & tertia parte ambitus sphaerę.

ESTO sphaera ABC , cuius centrū D , & semidiameter AD . Solidum autem rectangulum E , contentum sub semidiametro AD , & tertia parte ambitus sphaerę ABC . Dico corpus E , sphaerę ABC , esse æquale. Nam si non est æquale, sit, si fieri potest, primo maius, sitq; excessus corporis E , supra sphaeram ABC , quantitas F . Intelligatur circa centrū D , descripta sphaera GHK , maior quam sphaera ABC , ita tamen, ut excessus sphaerę GHK , supra sphaeram ABC , non sit maior quantitate F , sed vel æqualis, vel minor, hoc est, ut sphaera GHK , sit vel æqualis solido E , quando nimirum ipsa excedit sphaeram ABC . præcise quantitate F ; vel minor, si nimirum ipsa excedit sphaeram ABC , minori quantitate, quam





quam sit F. Inscribatur deinde in
ra sphaeram G H K, (per 17.
propos. duodecimi) corpus, quod
nō tangat sphaeram A B C, eritq;
vnaqueq; perpendiculariū ex cen-
tro D. ad bases istius corporis edu-
ctarum maior semidiametro A D.
Si igitur a centro D, ad omnes
angulos dicti corporis ducantur li-
neæ rectæ, vt totum corpus in pyra-
mides diuidatur, erit qualibet pyra-
mis (per 14. propos. huius) equa-
lis solido rectangulo contento sub
eius perpendiculari, & tertia parte
basis; Atq; idcirco solidum rectan-
gulum contentū sub semidiametro
A D, & tertia parte basis cuius
libet pyramidis, minus ipsa pyra-

mide exister: Et quoniam omnia solida rectangula contenta sub singu-
lis perpendicularibus ex cētro D, ad bases corporis dicti præctis, &
singulis tertijs partibus basium, simul equalia sunt toti corpori; Effici-
unt aut omnes tertia partes basium simul tertiā partem ambitus cor-
poris; erit solidum rectangulum contentum sub semidiametro A D, &
tertia parte ambitus præfati corporis inscripti intra sphaeram G H K,
minus corpore inscripto. Quoniam vero ambitus corporis inscripti
maior est ambitu sphaeræ A B C, vt demonstrat Archimedes lib. 1.
de sphaera & cylindro propos. 27. erit solidum rectangulum contentum
sub semidiametro A D, & tertia parte ambitus sphaeræ A B C, hoc est,
solidum E, multo minus corpore inscripto intra sphaerā G H K. Posita
est aut sphaera G H K, vel equalis solido E, vel minor; Igitur & sphaera
G H K, minor erit corpore intra ipsam descripto, totum parte, quod
est absurdum. Quocirca solidum E, maius non erit sphaera A B C.

SIT secundo, si fieri potest, solidum E, minus, quā sphaera A B C,
excedaturq; a sphaera A B C, quantitate F. Intelligatur circa cen-
trum D, sphaera descripta L M N, minor q̄ sphaera A B C, ita ta-
men, vt excessus, quo sphaera L M N, superatur a sphaera A B C,

non

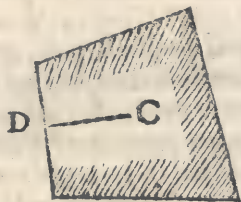
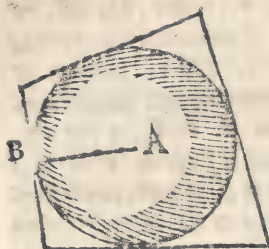
non sit maior quantitate F , sed vel æqualis, vel minor, hoc est, ut sphaera $L M N$, sit vel æqualis solido E , si nimirum ipsa excedatur a sphaera $A B C$, quantitate F ; vel maior solido E , si videlicet sphaera $L M N$, a sphaera $A B C$, superetur minori quantitate, quam sit F . Describatur deinde intra sphaeram $A B C$, (per 17. propos. duodecimi) corpus, quod minime tangat sphaeram $L M N$; eritq; unaquaq; perpendicularium ex centro D , ad bases huius corporis inscripti cadentiū, minor semidiametro $A D$. Si igitur a centro D , ad omnes eius angulos rectæ lineæ extendantur, ut totum corpus in pyramides resoluatur, erit qualibet pyramis æqualis (per 14. propos. huius) solido rectangulo contento sub eius perpendiculari, & tertia parte basis; Et ideo solidum rectangulum contentum sub semidiametro $A D$, & tertia parte basis cuiusvis pyramidis, maius erit pyramide ipsa. Quocirca solidum rectangulum contentum sub semidiametro $A D$, & tertia parte ambitus corporis sphaerae $A B C$, inscripti, maius existet corpore inscripto. Cum igitur ambitus sphaerae $A B C$, maior sit ambitu corporis sibi inscripti, erit solidum rectangulum contentum sub $A D$, semidiametro, & tertia parte ambitus sphaerae $A B C$, hoc est, solidum E , multo maius corpore inscripto intra sphaeram $A B C$. Ponebatur autem sphaera $L M N$, vel æqualis solido E , vel maior; Quare & sphaera $L M N$, maior erit corpore intra sphaeram $A B C$, descripto, pars toto, quod est absurdum. Non igitur solidum E , minus existit sphaera $A B C$. Quo circa solidum rectangulum contentum sub semidiametro sphaerae, & tertia parte ambitus sphaerae æquale est sphaerae, quod erat demonstrandum.

PROPOSITIO XVII.

SPHAERA inter omnia corpora sibi isoperimetra, & planis superficiebus contenta, circaque alias sphaeras circumscriptibilia, hoc est, quorum omnes perpendiculares ad bases productæ ab aliquo puncto medio sunt æquales, maxima existit.

ESTO sphaera A , cuius centrum A , & semidiameter $A B$: Solidum autem circa aliquam sphaeram circumscriptibile sibi isoperime-

R ij trum



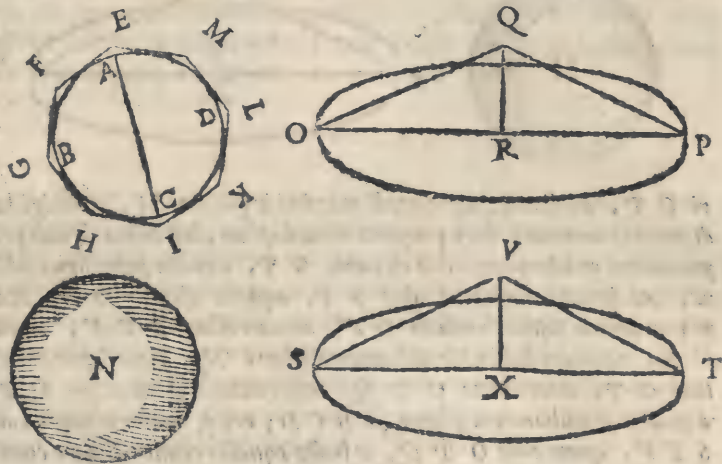
trum C, cuius una perpendicularium CD. Dico sphæram A, maiorem esse solido C. Intelligatur enim circa sphæram A, corpus descriptum simile prorsus solido C, ita ut singula quoq; latera contingant sphæram A, hoc est, eius perpendiculares sint quoque æquales, nempe semidiametri sphære A, existentes. Itaq; quoniam ambitus corporis circa sphæram A, maior est ambitu sphære A, (per ea, quæ ab Archimede sunt demonstrata libro primo de sphæra, & cylindro, propos. 27.) erit quoq; eiusdem corporis ambitus maior ambitu corporis C; Quare perpendicularis AB, hoc est, semidiameter sphære A, maior erit perpendiculari CD. Quam ob rem rectangulum solidum contentum sub semidiametro AB, & tertia parte ambitus sphære A, hoc est, (per præcedentem propos.) sphæra A, maius existet, quam rectangulum solidum contentum sub perpendiculari CD, & tertia parte ambitus corporis C, hoc est, (per 15. propos. huius) quam corpus C, quod nobis demonstrandum erat.

PROPOSITIO XVIII.

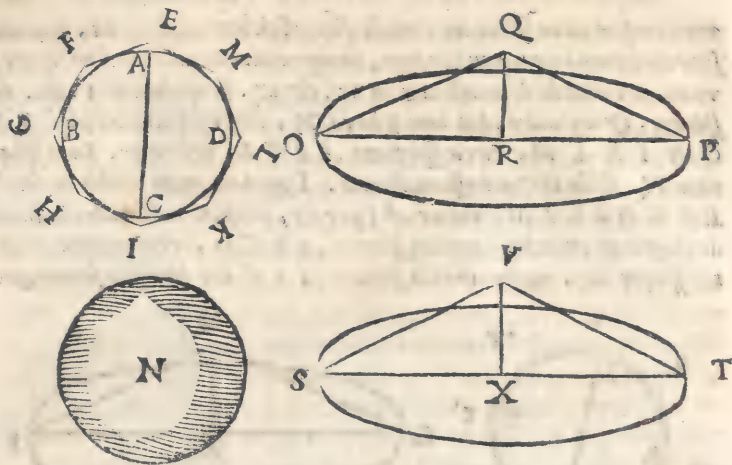
SPHÆRA inter omnia corpora sibi isoperimetra, & circa alias sphæras circumscriptibilia, superficiebusq; conicis contenta, ita ut latera omnia conica sint æqualia, maxima existit.

ESTO circulus ABCD, cui circumscribatur figura regularis EFGHIKLM, ita ut numerus laterum a quaternario mensuretur, cuius modi est quadratum, figura 8, 12, 16, 20, 24, vel 28. laterum, angulorumq; æqualium, &c. Ducaturq; ex angulo E, per centrum ad angulum I, recta EI. Itaq; si circa manentem rectam EI, immobilem circumagatur planū, in quo est circulus ABCD, & figura EFGHIKLM, describet circulus sphæram, figura
vero

vero corpus circa sphaeram conicis superficiebus contentum, quarum superficierum latera equalia sunt, nempe eadem cum lateribus figure, ut ab Archimede demonstratur in 22. & 27. propositione 1. lib. de sphaera, & cylindro. Sit iam sphaera N, isoperimetra corpori E F G H I K L M, circa sphaeram A B C D, descripto. Dico sphaeram N, dicto corpore esse maiorem. Quoniam enim ambitus solidi E F G H I K L M, maior est (per 27. propos. 1. lib. Archimedis de sphaera & cylindro) ambitu sphaerae A B C D, erit quoque ambitus sphaerae N, maior ambitu sphaerae A B C D, ideoque semidiamete



ter sphaerae N, maior erit semidiametro sphaerae A B C D. Et quia superficies sphaerae quadrupla est (per 31. propos. 1. lib. Archimedis de sphaera, & cylindro) maximi circuli in sphaera, si sumatur circulus O P, quadruplus circuli maximi in sphaera N, (Quod quidem facile fiet, si diameter O P, dupla sumatur diametri maximi circuli in sphaera N: Quoniam .n. ut circulus O P, ad circulum maximum in sphaera N, ita per 2. propos. duodecimi, quadratum diametri O P, ad quadratum diametri circuli maximi in sphaera N; Est autem quadrati ad quadratum proportio, per 20. propos. sexti, duplicata proportionis laterum homologorum, erit quoque circulus O P, ad circulum maximum in sphaera N, in proportione duplicata proportionis diame-



ri OP , ad diametrum circuli maximi in sphaera N , Cum igitur
 diametri ponantur habere proportionem duplam, habebunt circuli pro-
 portionem quadruplam) erit circulus OP , æqualis superficiei sphae-
 ræ. Accipiaturs rursus circulus ST , æqualis circulo OP , Sta-
 tuatur deinde supra circulum ST , conus rectus STV , axem
 VX , æqualem habens semidiametro sphaeræ N : Item supra circ-
 lum OP , alter conus OPQ , construatur habens axem QR ,
 æqualem semidiametro sphaeræ $ABCD$; eritq; maior altitudo coni
 STV , quam coni OPQ , at bases æquales erunt: Quare conus
 STV , maior erit cono OPQ , propterea quod coni æqualium
 basium eam inter se habent proportionem (per 14. propos. duodecimi)
 quam altitudines. Rursus quoniam sphaera N , quadrupla est eius
 coni qui basim habet æqualem maximo in sphaera N , circulo, & alti-
 tudinem æqualem semidiametro sphaeræ N , vt demonstravit Archi-
 medes lib. 1. de sphaera & cylindro propos. 32; Huius aut eiusdem coni
 quadruplus existit conus STV , eo quod coni eandem habentes alti-
 tudinem proportionem habent, (per 11. propos. duodecimi) quam ba-
 ses: Igitur conus STV , sphaera N , æqualis existit. Et quia ba-
 sis coni OPQ , æqualis est ambitui corporis $EFGHIKLM$,
 quia & æqualis superficiei sphaeræ N , illi Isoperimetra; Altitudo ue-
 ro æqualis semidiametro sphaeræ $ABCD$, erit quoq; solido $EFGH$

G H I K L M, equalis conus O P Q, per ea, quæ Archimedes libro citato propos. 29. demonstrauit. Quam ob rem & sphaera N, maior erit solido E F G H I K L M, conicis superficiebus contento. Quod ostendendum erat.

HAEC IGITUR sunt, quæ mihi dicenda videbatur de figuris Iso perimetris. Nunc vero ad oppositâ sphaeræ expositionem reuertamur.

NECESSITAS, quoniam si mundus esset alterius formæ, quam rotundæ, scilicet trilateræ, vel quadrilateræ, vel multilateræ, sequerentur duo impossibilia, scilicet quod aliquis locus esset vacuus, & corpus sine loco: quorû utrûq; est falsum, sicut patet in angulis eleuatis & circumuolutis.

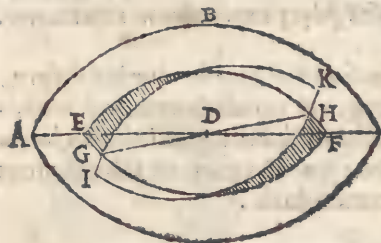
COMMENTARIVS

A NECESSITATE ita confirmat cælum esse rotundû. Cælû, ut ostensum est, mouetur, si igitur non esset figuræ rotundæ, sed multilateræ, trilateræ videlicet, aut quadrilateræ &c. (nomine trilateræ figuræ intellige pyramidem, loco verò quadrilateræ cubicam) sequerentur duo impossibilia: vnum, quod esset aliquis locus sine corpore, alterum, quod daretur corpus sine loco, quorum vtrumq; pugnat cum rerû natura. Neceffe est igitur cælum esse rotundum. Consecutio manifesta est, ex eleuatione & depressione angulorum figuræ, cuiuscunq; multilateræ, si circa centrum moueretur.

HAEC vero ratio optime concludit cælum esse rotundum, hoc est, non angulare, propter illa inconueniëntia, ad quæ deducit auctor, si esset figuræ angularis: non tamen simpliciter ex ea colligitur cælum esse sphericum siue orbiculare. Diceret enim quispiam ipsum esse figuræ oualis, seu lenticularis, conicæ, vel cylindricæ; Nam si ponatur cælum esse alicuius harum formarum, omnia illa absurda facili negotio vitabuntur; quoniam hoc concesso, poterit cælum ita circa axem suum moueri, ut continue partes partibus in eisdem succedant locis, quemadmodum accidere videmus in corpore spherico seu globoso. Attamen dicendum est, rationem prædictam a necessitate concludere cælum esse perfectissime sphericum, & nullo modo habere posse alteram figuram. Cæli etenim inferiores, ut supra fuit ostensum, mouentur motu opposito

motu

motui primi mobilis super diuersos polos a polis primi mobilis : non possent autem hoc motu moueri, si sphaerici non essent; alias namq; fieret penetratio corporum, vel scissio cælorum, ut manifestum est rem accuratius consideranti, quorum vtrumq; fieri nequit. Item consequeretur eadem absurda allata ab auctore contra figuram angularem. Sit



enim oualis, & superior orbis si fieri potest, A B C, cuius axis A D C: poli A, & C. inferior vero itidem oualis orbis sit E H F G E, qui, quoniam cæli secundum omnes philosophos sunt uniformes in crassitie & spissitudine, situabitur secundum situm & longi-

tudinem superioris orbis, ita ut longitudines eorum habeant eandem diametrum ut hic vides. Sit iam axis inferioris orbis G D H, iam manifestum est ad motum inferioris orbis super axe G D H, circumflans corpus cæleste discindi atq; penetrari; traducetur enim pars E, circa polum G, in I, punctum, & pars F, circa polum H, in punctum K, quare relinquentur partes E, & F, vacuæ, ut in proposita figura cernis.

POSSVMVS quoq; cum Ptol. in Diēt. i. ita confirmare, cælū esse sphaericum; ex eo, quod uidemus omnes stellas fixas semper in eadē distantia & propinquitate ad nos moueri: & eas, quæ sunt propinquiores polis, describere circulos minores; illas uero, quæ sunt remotiores, proportionabiliter maiores: quod quidem nullo pacto fieret, si cælum non esset rotundum, atq; sphaericum. Solum enim partes omnes corporis sphaerici a centro equaliter remouentur. Vnde si cælum esset alterius figuræ, quædam partes magis a nobis distarent, quædam uero minus, proptereaque non omnes stellæ in eadem a nobis distantia cernerentur, quod pugnat cum sensu, & experientia. Rursus omnia instrumenta Astronomorum conueniunt cum motibus cælestium corporū non secus, ac si essent perfectissime sphaerica, quod quidem manifestissimum est in altitudinibus astrorum supra Horizontem, quæ, antequam ad Meridianum astra perueniunt, in ea proportionē augentur, & postq̃ Meridianum pertransierunt, decrescunt, quam quidem proportionem in solo

in solo corpore spherico assignare possumus. Idemq; ostendunt omnes alia apparentie, maxime horologia solaria, quæ construuntur, posito cælo spherico. Non igitur dubitare debemus, cælum esse sphericum, quandoquidem hac ratione & instrumenta Astronomorum & apparentie locum habent.

ITEM sicut dicit Alphraganus, si cælum esset planum, aliqua pars cæli esset nobis propinquior alia, illa scilicet, quæ esset supra caput nostrum. Igitur stella ibi existens, esset nobis propinquior, quàm in ortu vel occasu, sed quæ nobis propinquiora sunt, maiora videntur: ergo Sol vel alia stella existens in medio cæli maior deberet videri, quam in ortu existens, vel in occasu: cuius contrarium videmus contingere. Maior enim apparet Sol, vel alia stella existens in oriente vel occidente, quam in medio cæli.

COMMENTARIUS

CONFIRMAT auctor hanc eandem conclusionem ratione Alphragani, quam ponit in differentia 2. hoc modo. Si cælum non esset rotundum, sed planum siue extensum, tunc illa pars cæli, quæ capiti nostro imminet, esset nobis propinquior; Quare Sol vel stella aliqua ibi existens maior nobis appareret, quam alibi, cum propinquiora maiora cernantur, quam remotiora: cuius tamen contrarium experimur. Apparet namq; Sol, & Luna maior iuxta Horizontem, quam supra verticem capitis.

CAETERVM hæc Alphragani ratio, si sumatur, quæadmodum proponitur, nullius prorsus est momenti; Cū enim, ut supra ostensum est, stellæ non per sese, sed ad motum cæli, in quo existunt, moveantur, quis non videt, cuiuscunq; figure ponatur cælum, quælibet stellâ semper æque appropinquare terræ; cum ad motum cæli describat circulum circa terram ab ea æqualiter remotum vndiq;? Quod in hac figura manifeste perspicitur, in qua cælum ponitur angularis figuræ: Si igitur cælum circa terram moveatur, describet quælibet





libet stella suum circulum circa ipsam,
nēpe stella A circulum exteriorem, &
stella B circulum interiorem. Quod si
cælum quiesceret, ac stella per sese mo-
uerentur, haberet maximā efficaciam,
& vim argumētum, vt in eadem figu-
ra cerni potest, Veruntamen hoc idem
argumentum poterit melius proponi in
hunc modum. Si cælum esset planum,
vel alterius cuiuscumq; figurę, quam-
uis qualibet stella circa terram propriū

describeret circulum, & idcirco semper æque distaret a terra,
tamen non omnes stellę fixę distantia equali ab ea recederent, sed que-
dam propinquiores, quedam vero remotiores apparerēt, quemadmodū
in supra posita figura stella A constituta in angulo cæli maiorem habet
distantiam, quam in puncto B collocata, quod tamen est contra expe-
rientiā. Prætereasi, omnes cæli essent figurę lateratę, & non sphericę,
non possent inferiores cæli deferre planetas & stellas fixas ab occiden-
in orien. ex vno signo in aliud, nisi detur scissio, penetratioq; corporum
cælestiū, Quod cum sit absurdum, concedendum erit, cælū esse sphericū
Atq; hæc ratio probat quoq; cælū non esse ouale, nec lenticulare &c.

TAMETSI autem sensus noster indicat, & ita communiter dici
solet a philosophis & Astronomis, cælum vndiquaq; æque distare a no-
bis in superficie terrę existentibus, si tamen diligentius rem introspi-
ciamus, deprehendemus ipsū duntaxat a centro terrę, & non a quouis
puncto in eius superficie assignato equaliter recedere. Pars enim oriē-
talis, occidentalis, septentrionalis, meridionalis, & deniq; omnes par-
tes prope Horizontem remotiores a nobis existunt, quam pars supra
verticē nostrum posita, & multo magis remota erit ea pars cæli, que
vertici nostro opponitur. Causa vero huius rei est, quia inter nos &
verticem capitis interijciuntur duntaxat duo elementa, aer videlicet
& ignis: at inter nos & alias partes cæli prædictas iuxta Horizontem
præter hæc duo elemēta, est quoq; intermedia semidiameter terrę; atq;
inter nos & partem cæli vertici nostro oppositam præter eadem duo ele-
mēta intercepta ē tota diameter terrę. Si igitur Geometrice & præcise
loqui velimus, non equaliter possumus distare ab omnibus partibus
cæli

Celi. Veruntamen quoniam semidiameter terræ insensibilis est quantitatis respectu distantie cæli a cetro terræ, non potest variare visui remotionem cæli sensibilibiter. Quemadmodum si aliquis per 20. aut 30 milliaria videret aliquam rem, si propius accederet 6. aut 8. passibus, eiusdem quantitatis appareret ipsi eadem res, & non maior, neque minor quantum ad sensum, eo quod tam pauci passus insensibilem fere habent proportionem ad 30000. passuum. Quare Astronomi ac philosophi sequentes iudicium visus merito asserunt cælum secundum omnes sui partes æqualiter a nobis distare, quamvis secundum rationem & veritatem res non ita se habeat. Ex his manifestum est, unam eandemque stellam iuxta Horizontem tempore sereno, seclusis omnibus vaporibus & exhalationibus, in eadem nobis magnitudine apparere, in qua iuxta meridiem a nobis cernitur; licet ibi magis a nobis distet, hic vero minus, quoniam videlicet inter maiorem illam distantiam; & hanc minorem non est tanta differentia, quæ sub sensum cadere possit. Quod si quis obiiciat, sensui primo aspectu apparere, remotius esse cælum iuxta Horizontem, quam supra verticem capitis, quare falsum esse, hanc diuersitatem esse insensibilem. Respondendum est, verum id quidē esse, sed non ideo concludi, hanc diuersitatem esse sensibilem, siue notabilem. Decipitur enim sensus, vt demonstrat Perspectini, qui per interiacētia corpora intervallo quoduis iudicare, atq; metiri solet; atq; ita, quia inter nos, & cælum supra verticē nullum videt interiectum corpus, at ex parte quacumq; Horizontis totam molem terrenam conspicit porrectā, indicat illā distantiam maiorem esse multo, cum re ipsa tamen insensibiliter maior existat, ac propterea per instrumenta æqualiter iudicatur distare cælū a nobis. Immo hanc ob causā iudicat quoq; sensus cælum iuxta Horizontem contingere ipsam terram, quia nimirum nō percipit aliud corpus inter cælum ac terram. Idem accidere cernimus in cacuminibus montium; Videntur enim quandoq; duo cacumina montium esse omnino coniuncta, eo quod non videmus alia corpora interiecta, cum tamen longissimo intervallo inter se distent.

SED CVM rei veritas ita non sit, huius apparentiæ causa est, quod in tempore hyemali, vel pluuiali vapores quidā ascendant intra aspectum nostrum & Solē, vel aliam stellam: & cū

S ij illi

illi vapores sint corpus diaphanum, disgregant radios nostros visuales, ita quod non comprehendunt rem in sua naturali & vera quantitate, sicut patet in denario proiecto in profundo aquæ limpidæ, qui propter similem disgregationem radiorum apparet maioris, quam suæ veræ quantitatis.

COMMENTARIUS

DIXERAT in ratione Alphragani, Solem & Lunam, aut quamcumque aliam stellam maiorem apparere iuxta Horizontem, quam supra verticem capitis: posset aliquis hinc inferre calum non esse rotundum, quandoquidem non equaliter a terra distat undique; : ubi enim stella maior apparet, ibi calum propinquius existet; ubi vero minor, ibi remotius. Idcirco occurrit tacita huic obiectioni, dicens, causam cur Sol vel Luna, aut alia stella maior appareat in ortu & occasu, quā in meridie seu vertice, non esse, quod magis vno tempore distet a nobis, quam alio, saltem sensibilibiter, sed esse vapores a terra eleuatos, qui interponuntur inter Solem, vel quodlibet aliud astrū, & visum nostrum. Vnde fit ut vapores illi cū sint iuxta Horizontē spissiores, crassioresq; disgregēt nostros radios visuales, & propterea minime cernamus rem in sua propria quantitate: quod quidem euidenter patet, ut ait, in denario aliquo proiecto in fundo aquæ perlucidæ atq; claræ.

HANC eandem causam affert Alphraganus disse. 2. eāq; demonstrant omnes Perspectiui. Nam ex illa disgregatione radiorum visualium res quævis propinquior apparet, vnde & maior. Eadem de causa contingit rem aliquā videri per radios aliquando refractos, quæ alias per directos ad oculum nostrum peruenire nequaquam potest. Exemplū clarissimū habemus in denario aliquo proiecto in fundo alicuius vasis uacui mediocris altitudinis: Si .n. tantū retrocedamus, donec denarium illum ob interiecta latera vasis inter ipsum & nostrum visum videre nequeamus; deinde vero vas illud repleatur aqua limpida, subito apparebit denarius ille, atq; conspectui nostro se se offeret. Hinc denique fit, nonnumquā Solem, Lunam & reliquas stellas apparere nobis, antequā supra Horizontem ascenderint; Vnde ortū habuit apud sapientes comune hoc dictum. Quando Sol citius solito in Horizonte apparet, signum est futuræ pluuiæ; quoniam videlicet tunc interijciuntur multi vapores.

vapores, ac crassi inter aspectum nostrum & Solem, ex quibus pluuia generatur.

RESTAT tandem quaestiuicula breuis, an videlicet omnes stellæ sint figuræ etiam sphericæ, quandoquidem ex dictis perspicuū relinqu-
tur, cælū esse sphericū. Qua in re non defuerūt nonnulli, qui putauerint,
tot esse varias figuras in astris, quot sunt in his inferioribus. Verū quia
temere istud videntur asseruisse absq; vlla ratione probabili, dicendum
est cum omnibus Astronomis ac philosophis, stellas omnes esse figuræ
rotundæ ac sphericæ. Quod quidem manifeste patet in Luna, quæ circu-
lariter a Sole lumen recipit, quod nullo modo fieri posset, nisi ipsa sphæ-
rica existeret: Cum igitur de omnibus astris eadem esse ratio uideatur,
concludendum est, omnia esse sphericæ. Idem confirmari potest ex eo
quod omnes stellæ in quacunque regione, & ubicunque in cælo consti-
tutæ fuerint, rotundæ nobis apparent, quod fieri non posset, nisi rotun-
dæ essent, ac sphericæ: Quod multo euidentius demonstratur in plane-
tis; Cum enim iuxta communem sententiam Astronomorum circumsce-
rantur in epiciclis, non poterunt semper vñ & idem latus ad nos con-
uertere. Quare cum semper rotundi appareant, necesse est eos undi-
quaque esse sphericos: hæc namque figura spherica inter omnia corpo-
ra hoc habet priuilegium, vt circunquaque inspecta circularis, atque
rotunda uideatur. Huc accedit, quod natura in his inferioribus maxi-
me rotunditatem, quantum potuit, affectauit; Vt uidere est in anima-
lium membris, arborum truncis, in fructibus & reliquis huiusmodi,
quæ omnia ad rotundam figuram, quoad fieri potest, tendere uidentur;
Quoniam uidelicet, ut supra dictum fuit, figura rotunda nobilissima exi-
stit. Quam ob rem non sine causa corporibus omnibus celestibus, quæ
omnia alia nobilitate superant, figuram nobilissimam, qualis est rotun-
da atque spherica, concessisse natura uidetur. Hoc etiam presertim
fine, ut equaliter ex omni parte suos radios possent diffundere, ac plen-
ius undiquaque a Sole illustrari.

TERRAM, ET AQVAM ESSE ROTVNDAS.



QVOD etiam terra sit rotunda, patet sic. Signa &
stellæ non æqualiter oriuntur, & occidunt omni-
bus hominibus ubique existentibus: Sed prius ori-
untur

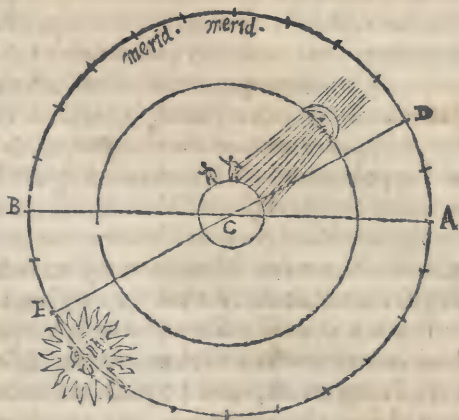
untur & occidunt illis, qui sunt versus orientem & quod citius, vel tardius oriuntur, & occidunt quibusdam, causa est tumor terræ: quod bene patet per ea, quæ fiunt in sublimi. Vna enim & eadem eclipsis Lunæ num. ero, quæ apparet nobis in prima hora noctis, apparet orientalibus circa horam noctis tertiam. Vnde constat, quod illis prius fuit nox, & Sol prius eis occidit, quam nobis. cuius rei causa est tantum tumor terræ.

COMMENTARIUS

HÆC est tertia conclusio. Terram videlicet & aquam rotundę esse figurę, quam quoniam duas continet partes, primo loco priorem eius partem, nempe terram esse rotundā, hac vnica ratione confirmat. Terra est rotunda ab oriente in occidentem; item a septentrione in austrum. Tota ego terra rotunda existit. Consecutio manifesta est ex sufficienti partium enumeratione: Si enim terra ab oriente in occidentem vndeque; incipias, & quocunque pergas, est rotunda, itemque a septentrione in austrum, versus quamcunque; etiam tendas partem, nulla prorsus terrę particula relinquetur, quę rotunditatis sit experta. Antecedens autem probat dupliciter. primo quidem, quoniam duas habet partes, priorem, quod nimirum terra sit rotunda ab oriente in occidentem, ostendit hac ratione. Signa & stellę prius orientalibus oriuntur, prius ad medium cęli perueniunt, priusq; occidunt, quam occidentalibus, vt euidenter patet in eclipsi Lunari, in qua, quoniam vniuersalis est toti mundo (sit. n. eclipsis Lunę propter ingressum ipsius in umbram terrę, vt in 4. cap. explicabimus) in eodem instanti tpeoris, luna oībus hominibus, a quibus tunc videri potest, occultatur, & tamen si nobis v. g. apparet in prima hora noctis initium eclipsidis, hæc eadē inchoasse scitur ex libris historiarum, siue relatione aliorū, orienterioribus populis circa tertiam v. g. horam noctis. Ex quo clarum est, ipsos prius habuisse noctem, & ex consequenti Solem ipsedem citius exortum fuisse, & occidisse, puta duabus horis, quam nobis: Huius autem rei causa sola est rotunditas terrę ab oriēte in occidentē, quia sic efficiuntur diuersi Horizontes ab oriente in occidentē, quod non existeret; non secus, ac in monte aliquo accidit, in quo, quoniam rotundus est & gibbosus, multa fiunt ex vna parte, & conspiciuntur, quę

non

non videri possunt in altero montis latere ob montis tumorem interiectū, vt clarissime in hac cernis figura, In qua oriens est ex parte A; occidens ex parte B. vides igitur duos Horizontes diuersos A B, & D E, ob rotunditatem terræ C. Debet enim vertex cuiusque habitātionis terra ad perpendicularum, seu ad angulos rectos insistere superficie



terre, siue celi. Vides rursus Solem citius ortum fuisse, citius ad medium celi, seu meridiem peruenisse, citius deniq; occidisse illis hominibus, quorum Horizon est A B, quam ijs, qui Horizontem habent D E. Hinc igitur fit, vt si incipiat eclipsis Luna existentis supra vtrumq; Horizontem, & consequenter Sole sub vtroq; etiam Horizonte depresso, plures sint transactę horę post occasum Solis, respectu Horizontis A B, quam D E. Quod, vt plenius adhuc percipiat, sciendum est: Cum Æquinoctialis circulus diuisus in 360 partes æquales, quę gradus vocantur, totus spatium 24. horarum vniformi motu eleuetur supra Horizontem quemcunq; necesse est, vt horis singulis 15. grad. ipsius eleuentur. Vnde, quoniam regiones dicuntur magis orientales minusue respectu Æquinoctialis, qui porrigitur ab oriente in occidentem, aut e contra, perspicuum relinquitur, omnibus regionibus, quę magis oriētiales sunt 15. gra. quā nos, prius oriri astra, & occidere spatium vnus horę. Quod si fuerint oriētiales 30. grad. prius illis orientantur, & occidunt necesse est, spatium duarum horarum, & ita deinceps addendo aut detrahendo, ratione multitudinis graduum, quibus vna regio orientalis est, quā altera, hac tamen lege ac conditione, vt cuilibet gradui tribuatur quatuor minuta horę, propterea quod hora integra 60 minuta cōplectatur; Vnde singulis gradibus quatuor huius modi minuta respondebunt. Hęc omnia intueri licet in figura supra posita, in qua

cernis

cernus diuisum esse circulum maiorem in 24. horas aequales, initio sūpto ab occasu solis, uti in Italia fieri Solet. Gradus vero interiecti inter quascunq; duas ciuitates, quarum altera est orientalis, altera occidentalis, cognoscuntur per arcum Æquinoctialis circuli interceptū inter Meridianos vtriusq; ciuitatis: Quod facile est cernere in descriptionibus orbis, quas mappas mundi appellant, In quibus lineę procedentes ab vno polo ad alterum Meridianos designāt: linea vero ab vtroq; polo aequaliter semota Æquinoctialem circulū commonstrat. Vnde si sumantur duo Meridiani per duas ciuitates incedentes, mox arcus Æquinoctialis circuli inter duos Meridianos positus indicabit, quanto orienterior sit vna ciuitas altera. Verum hæc a Cosmographis petantur.

PORRO quod auctor noster dicit, orientioribus populis duabus horis citius ortum fuisse Solem, atq; occidisse, quam minus orientioribus, si nimirum illi populi 30 grad. orientiores existunt, intelligendum est de duabus ciuitatibus, quæ aequaliter ab Æquinoctiali circulo recedunt, id est, quæ habent eandem eleuationem poli. Quando enim diuersas eleuationes poli habent, & ex consequenti non aequaliter ab Æquatore distant, non necesse est, ut illi ciuitati, quæ orientior est altera 30. grad. duabus horis citius oriatur Sol atq; occidat. Potest namq; fieri, ut illi ciuitati, quæ maiorem habet poli altitudinem, hoc est, quæ magis ad septentrionem accedit, eodem momento temporis oriatur Sol, quo illi ciuitati, quæ minorem habet altitudinem poli, licet sit orientior: Quod quidem accidit propter obliquitatem Horizontis, Hinc etenim efficitur, ut Sole existente in signis Borealibus, in principio v. g. ♈, ciuitas septemtrionalior prolixiorem habeat diem, quā ciuitas minus septemtrionalis. Vnde etiam si tardius Sol ad meridiem illius ciuitatis, quam huius perueniat, quia nimirum illa orientior ponitur: tamen, quoniam tempus ab ortu Solis ad meridiem usq; illius ciuitatis maius est, quam huius, fieri potest, ut eodem tempore vtriq; ciuitati Sol oriatur, quod facile in aliquo instrumento materiali percipi potest. Immo possunt esse duæ ciuitates, quarum neutra altera orientior existit, habentes inæqualem altitudinem poli, quoniam videlicet vna magis ad septentrionem vergit, quam altera: & tamen non eodē tempore vtriq; Sol oritur & occidit; sed multo citius ciuitati Borealiori oriatur, & tardius occidet, quam minus Boreali, propterea quod illa prolixiorem diem habet, quam hæc, in eodemq; tempore vtriq; meridies

meridies efficitur. Quod si loquamur de horis, quæ initium sumunt a meridie, verum erit dictum auctoris, & Astronomorum, de quibuscunq; ciuitatibus, quarum vna orientalis est, quam altera, quāvis non sub eodem parallelo sita sint, sed sub diuersis, diuersasq; habeant altitudines poli; semper enim ea ciuitas, quæ orientalis est altera, v.g. 30. grad. duabus horis citius meridiem habebit, quicquid sit de anticipatione ortus, vel occasus Solis. Pari ratione duæ ciuitates, quarum neutra orientalis est altera, quamuis ea, quæ borealis existit, prolixiorē habeat diem, & idcirco citius illi Sol oriatur, tardiusq; occidat; eodem tamen temporis puncto meridiem obtinebunt. Vnde vtriq; ciuitati eadem hora ante, vel post meridiem, initium alicuius eclipsidis Lunæ apparebit: quod nequaquā contingere potest duabus ciuitatibus, quarum vna orientalis est, quam altera; quoniam videlicet orientiori citius meridies efficitur, cum eius Meridianus magis ad orientales partes accedat.

Q V O D etiam terra habeat tumorem a septentrione in austrum, & contra, sic patet. Hominibus existentibus versus septentrionem quædam stellæ sunt sempiternæ apparitionis, scilicet quæ propinque accedunt ad polum arcticum: alia vero sunt sempiternæ occultationis, sicut illæ, quæ sunt propinquæ polo antarctico. Si igitur aliquis procederet a septentrione versus austrum, in tantum posset procedere, quod stellæ, quæ prius erant ei sempiternæ apparitionis, ei iam tenderent in occasum, & quanto magis accederet ad austrum, tanto plus mouerentur in occasum. Ille iterum idem homo posset videre stellæ, quæ prius fuerāt ei sempiternæ occultationis: & e conuerso contingeret alicui procedenti ab austro versus septentrionem. Huius autem rei causa est tantum tumor terræ.

COMMENTARIUS

POSTERIOREM hic partem antecedentis, quod nimirum terra rotunda etiam sit a septentrione in austrum, confirmat hac ratione. Dubium non est, quin aliqua stellæ fixæ nobis in sphaera obliqua, & in partibus septentrionalibus degentibus semper appareant, illæ nimirum

T quæ

quæ sunt prope polum arcticum: quedam uero semper deliteſcant, ille uidelicet, quæ prope polum antarcticum exiſtunt. Rurſus comper- tum eſt, ſi aliquis a ſeptentrione in austrum procederet directe, hoc eſt ſub eodem ſemper Meridiano, illæ ſtellæ, quæ illi ſemper ante ap- parebant, occultari inciperent: & contra illæ, quas ante videre non poterat iuxta polum antarcticum, paulatim ſeſe ſupra Horizontem ex- tollerent, atque ſub conſpectum venirent; Vnde in Germania, quæ eſt ſeptentrionalior, plures ſtellæ perpetuo apparent, quam in Italia, quæ minus ſeptentrionalis exiſtit: e contra autem in Italia plures ſtellæ con- ſpiciuntur in parte australi, quam in Germania. Signum ergo eſt mani- feſtum, terram eſſe rotundam a ſeptentrione in austrum, quemadmodum cauſa, cur in aliquo monte rotundo incedentes, res, quas antea non ui- debamus, incipimus videre; & quas ante conſpiciebamus, amplius intueri non poſſumus, eſt tantum tumor montis.

VERVM ex his tantum colligi videtur, terram a ſeptentrione in austrum eſſe rotundam quomodocunque, hoc eſt minime planam exiſtere: non autem quod ſit figuræ ſphæricæ. Vnde idipſum hoc modo confirmā- dum erit. Quando aliquis ſub eodem ſemper Meridiano exiſtens a ſe- ptentrione in austrum pergit, deprehendit continue minorem eleua- tionem poli, adeo ut ſi in vno loco altitudo poli eſt v. g. 40. grad. poſt- quam confeſcerit verſus austrum 62. milliaria, reperiet polum eleuari tantum 39. grad. & ſic deinceps procedendo ſemper 62 milliaria, in- ueniet altitudinem poli decreuiſſe per vnum gradum. Neceſſe igitur eſt, terram eſſe ſphæricam a ſeptentrione in austrum. Hæc enim pro- portio decrementi altitudinis poli figuræ duntaxat ſphæricæ conuenire poteſt, ut maniſeſtum eſt apud Geometras, & Aſtronomos.

EODEM pacto oſtendetur, terram ab ortu in occaſum non eſſe quocunque modo rotundam, ſed ſphæricam. Nam illa anticipatio or- tus, & occaſus Solis, nec non meridiei proportionē ſupradictam (ut nimirum ciuitati illi, quæ altera orientalis eſt 15. grad. vna hora ci- tius Sol oriatur, & occidat; illi autem, quæ magis eſt orientalis 30. grad. duabus horis citius, & ſic de reliquis) minime ſeruare poſſet, niſi ſphæricam figuram terræ attribueremus. Quam ob rem auctor no- ſter recte demonſtrauit, terram rotundam eſſe.

ITEM ſi terra eſſet plana ab oriente in occidentem, tam cito ori- entur

orientur stellæ occidentalibus, quam orientalibus, quod patet esse falsum. Item si terra esset plana a septentrione in austrum, & contra, stellæ quæ essent alicui sempiternæ apparitionis, semper apparerent eidem, quocunque procederet: quod falsum est. Sed quod plana sit, præ nimia eius quantitate hominum visui apparet.

COMMENTARIUS

PROBAT iam idem antecedens, quoad utramque eius partem, ab inconuenienti, excludendo presertim a terra figuram planam, qua vulgo prædita esse creditur terra, hac scilicet ratione, quæ est explicatio quodammodo præcedentis. Si terra ab oriente in occidentem, vel contra non esset rotunda, sed v.g. plana, tam cito orientur stellæ regionibus occidentalibus, quam orientalibus, eodemque tempore vtrisque occiderent; quia omnes haberent eundem Horizontem, planitiem videlicet terræ. Si vero a Septentrione in austrum esset quoque plana, & non potius rotunda, eadem de causa, si procederet quis siue a septentrione in austrum, siue e contra, nunquam stellæ, quæ illi perpetuo supra Horizontem apparebant, occultarentur; neque illæ, quæ perpetuo illi occultabantur, aliquando inciperent apparere, quoniam uidelicet nunquam mutaret Horizontem, sed semper in illa planitie terræ existeret: Quorum utrumque est contra communem experientiam, ut ex præcedenti ratiocinatione constat; quæ quidem vna cum hac desumpta fuit a Ptolemæo Diff. 1. cap. 4. & Ioan. Regiomont. lib. 1. conclusio. 2. & Alphragano Diff. 3.

PTOLEMAEVS loco prædicto aliam rationem adiungit, qua probat terram non posse esse cauam. Nam, inquit, si caua existeret, citius orientur stellæ regionibus occidentalibus, quam orientalibus, ut contingere videmus in vallibus, in quibus partes occidentales citius Sole illustrantur, quam partes orientales. Preterea, quo magis quis a septentrione procederet in austrum, eo plures stellæ iuxta polum arcticum ei apparerent, & plures ex parte opposita, meridionali nimirum, occultarentur; Quæ omnia absurda sunt, & cum experimento pugnant, ut dictum est.

Vnde cur terra videatur visui nostro plana, causam noster au-

T ij Et

Et or dicit esse nimiam eius quantitatem. Quoniam n. tam parum existit id, quod nobis de terra apparet, respectu totius ambitus terræ, ut mirum non sit, quod nobis planum id videatur: Quemadmodum si quis ex circumferentia maximi cuiuspiam circuli minimam partem abscinderet, haud dubie a quouis illa particula seorsim considerata recta linea esse iudicaretur.

Quod autem aqua habeat tumorem, & accedat ad rotunditatem, sic patet. Ponatur signum in littore maris, & exeat naus a portu, & in tantum elongetur, quod oculus existentis iuxta pedem mali non possit videre signum: stante vero naui oculus eiusdem existentis in summitate mali, bene videbit signum illud. Sed oculus existentis iuxta pedem mali melius deberet videre signum, quam qui est in summitate mali, sicut patet per lineas ductas ab utroque ad signum: & nulla alia huius rei causa est, quam tumor aquæ. Excludantur enim omnia alia impedimenta, sicut nebulae & vapores ascendentes.

COMMENTARIUS

CONFIRMAT hoc loco posteriorem partem proposita tertia conclusionis; aquam videlicet esse quoque rotundam, duplici ratione. Prima est; si in littore maris ponatur aliquod signum notabile, nempe turris aliqua aut domus, exeatque a portu naus; post aliquam distantiam naus a littore, illi qui sunt in naui iuxta pedem mali, non videbunt amplius signum illud notatum: si vero quispiam conscendat tunc summitatem mali, ille adhuc videbit signum, atque hoc contingit seclusis etiam omnibus alijs impedimentis, ut sunt nebulae & vapores. Igitur manife-



ste sequitur, huiusce rei causam fuisse tumorem duntaxat aquæ interiectum inter nauem, & signum illud in littore. Nam nisi tumor aquæ esset impedimento, nimium si aqua plana existeret, melius deberent signum videre illi, qui sunt ad pedem mali, quam is, qui est in summitate mali, tum illi sint hoc propinquiores, ut patet per

per lineas rectas a signo ad pedem mali, ad summitatē eiusdem. Efferat enim illa, que ducitur a summitate mali, longior ea, que ad pedem mali extenditur, per 19. propos. 1. lib. Euclid. cum opponatur maiori angulo, ut in apposita figura cernere potes.

QVAMVIS vero hæc ratio, quæ est omnium Astronomorum optime demonstrat aquam, habere figuram rotundam, seclusis nebulis & vaporibus visum nostrum impredientibus: tamen quoniam vix aut nunquam tempus adeo serenum existit, ut nulli sint vapores eleuati ex mari; idcirco melius ac efficacius probare poterimus, aquam esse rotundam, iisdem medijs, quibus auctor collegit terræ rotunditatem, conferendo scilicet insulas magis orientales cum minus orientalibus, quod quidem fiet, nauigando ex Lusitania versus eam partem Hispaniæ nouæ, siue Americæ, quæ Florida nuncupatur, vel e contra. Conferendo item insulas septentrionaliores cum minus septentrionalibus, quod demum fiet, nauigando ex Lusitania Flandriam versus, vel e contra. Omnes etenim experientiæ supra allatæ ad comprobandam terræ rotunditatem, anticipatio videlicet ortus & occasus stellarum, item variatio altitudinis poli, eadem proportionem comperte sunt a nautis in Oceano & mari. Quare necesse est, aquam quoque rotundam esse.

ITEM cum aqua sit corpus homogeneum, totum cum partibus eiusdem erit rationis, sed partes aquæ (sicut in guttulis & roribus herbarum accidit) rotundam naturaliter appetunt formam, ergo & totum, cuius sunt partes.

COMMENTARIVS

SECUNDA ratio est. Partes aquæ naturaliter appetunt figuram rotundam, ut videmus in guttulis, & rore super folia herbarum: cum igitur aqua sit corpus homogeneum, & consequenter totum cum partibus eiusdem sit rationis, erit & tota aqua figure rotundæ. Verum hæc ratio non multum efficax est; Guttulæ enim illæ fugientes siccitatem sibi inimicam, ex naturali & vniuersali propensione adamant rotundam figuram, ut videlicet diutius se conseruent. Est enim figura spherica ad id accommodatissima, cum eius partes sint magis vnitæ, quam aliarum figurarum: Vnde videmus guttulas aquarum, si amittant figuram sphericam,

ricam, cito ac facile corrumpi, exiccariq;.

DVABVS his rationibus addere possumus aliam efficacissimam, eam videlicet, quam Aristoteles affert 2. de cœlo. Aqua suapte natura confluit ad loca decliniora, vt experientia didicimus quotidiana: igitur rotunda existit; ~~nam~~ alias non conflueret ad loca decliniora. Sit enim

aquæ superficies, si fieri potest, plana, & non circularis, expansa super terram per lineam $A D B$, & ex centro mundi C , describatur circulus $E G F$, & ex C educatur $C D$ perpendicularis ad $A B$; conestanturq; rectæ $A C$, & $B C$, & quoniam per 29. propos. 1. Eucl. recta $C D$, minor est quam $C A$, vel $C B$, erit punctū D , in loco decliniori, hoc est, propinquius cœtro, quā punctū A vel B . Aqua



igitur non impedita non confluet ad loca decliniora: quod cum pugnet cum experientia, necesse est, vt pars aquę media, nempe D , attollatur ad punctum G , & partes aquę iuxta A , & B desidant, perueniātq; ad puncta E & F , vt tota aqua habeat tumorem $E G F$, equaliterq; distet a centro mūdi. Hac enim ratione naturaliter quiescet collibrata. Ex qua quidem ratione probabitur, nullam aliam figuram posse habere aquam præter sphericā, nā alias semper haberet aliquas partes remotiores a terrę centro (Spherica .n. tantum figura æque vni diquaq; propinquat centro) & ex consequenti non deflueret ad loca decliniora, quod pugnat cū natura aquę. immo ex hac ratione efficitur, vt quilibet liquor in aliquo vase contentus habeat tumorem aliquem, seu circumferentium, cuius centrum est idem cum centro mundi.

AN EX TERRA ET AQVA VNVS FIAT
globus, hoc est, an horum elementorum conuexa su-
perficies idem habeant centrum



VAMVIS ab auctore recte sit probatum, tam terram, quam aquam esse rotundam: In dubium tamen a nonnullis vertitur, an hæc duo elementa ita sint rotunda, ac spherica, vt vnicum constituent globum, vel (quod idem est) vnum & idem habeant centrum. Quidam .n. asserunt

asserunt, terram & aquam nullo modo idem habere centrum, sed duo distincta, ac propterea non effici ex illis vnā duntaxat spherā, sed duas. Dicunt namq; In principio mundi terram, & aquam rotundas quidem, atq; concentricas, circa centrum nimirum mundi, fuisse creatas: Deinde recessisse aquam ex vna parte, in oppositamq; partem magno tumore congregatam fuisse, existente interim terra immobili in centro vniuersi; Itaq; aiunt ex illa segregatione aqua a terra duos effectos esse globos inter se distinctos, diuersosq;, vnum quidem terræ, alterum vero aquæ, quamuis nullus horū globorū totus, atq; integer appareat, sed ambo sese mutuo interfecent. Ex qua sententia sequitur, duo ponenda esse centra, vnum totius vniuersi, quod idem dicunt esse cum centro terræ; alterum ipsius aquæ. Negare enim non possunt. rationibus & experiētijs conuicti, tam terram, quam aquam esse rotundam atq; sphericam. Quod si illis obijcias, inde fieri vt aqua vel violenter contineretur, vel certe deflueret, terramq; operiret. Respondent, aquam supernaturali Dei beneficio, ac miraculo ibi contentam non posse terram operire, operiret vero maxime, si conditioni suæ naturæ, quæ est ad decliniora loca confluere, relinqueretur.

ALII vero eosdem duos globos ex terra & aqua constituentes, nihil supernaturale admittere volunt, sed autumant, iussu Dei non solū aquam, verum etiam terram a centro mundi recessisse, neq; iam supernaturaliter aquam contineri, ne fluat ad locum decliniorē, terramue operiat. Vnde hi auctores tria centra consingunt, vnum totius vniuersi, alterum terræ, tertium deniq; ipsius aquæ. Causa vero, cur omnes prædicti auctores duos globos efficiant ex terra & aqua, hæc esse videtur, quia nimirum putant, aquam multo esse maiorem ipsa terra. Vnde si aqua esset terræ concentrica, vtq; ipsam operiret: duo namq; circuli seu globi inæquales concentrici esse nequeunt, quin maior totum minorem includat, vt ex Geometria manifestum est.

VERVM vtraq; sententia multis potest modis impugnari. Prima quidem, quoniam sine vlla necessitate confugit ad miracula: Secunda vero, quia dum conatur defendere, omnia modo esse naturaliter constituta, effugere non potest, quin concedat, supernaturale esse, quod centrum mundi non sit centrum terræ, cui naturaliter debetur ob summam sui grauitatem, vt omnes philosophi fatentur. Adde quod pugnat cum omni experientia, terram non esse in centro totius vniuersi collocatam

etiam una cum aqua: Vt enim paulo post demonstrabimus, tam superficies conuexa terræ, quam aquæ, a centro mundi æquidistat, quod utraq; opinio negat.

DEINDE, quia cum utraq; sententia admittat, aquam multo esse maiorem ipsa terra, concedere etiam necessario cogetur, plura stadia, milliariae cuiuslibet gradui superficiei maris, seu aquæ correspondere, quam cuiuslibet gradui terræ. Nam in tot gradus diuiditur orbis terrenus, in quot globus aqueus distribuitur, quemadmodum scilicet quilibet circulus cælestis diuidi solet. Quare si aqua maior existit, quàm terra, oportet gradus aquæ esse maiores gradibus terræ, ac proinde quibus illorum plura stadia, milliariae continebit, quam quilibet horum. Cuius oppositum omnes Nautæ asserunt, qui se expertos fuisse sæpe numero testantur, tot stadia, vel milliaria comprehendere unumquemque gradum in superficie terræ, quot in superficie maris.

RURSUS, quoniam si veræ essent prædictæ sententiæ, non possent assignari antipodes, quippe cum huic terræ parti habitatae opposita pars maxima sit aquarum profunditate contacta, ut auctores earum fabulantur: Experientia autem quotidiana Lusitanorum, Hispanorumque satis nos edocet, terræ huic habitabili multos assignari antipodes.

PRAETEREA, cum aqua secundum illos non æqualiter distet a centro vniuersi, sed eleuetur mirum in modum, sequeretur, quod navis exiens e portu quocumque, ascenderet, & accedens ad eundem portum descenderet, & sic æquali existente vento velocius ad portum descenderet, quam e portu ascenderet, quod est contra experientiam: immo nullo pacto consistere posset navis extra portum constituta, quin suapte sponte ad portum decurreret, cum omne graue deorsum tendat, quod tamen verum non est.

POSTREMO, quoniam id, quod prima sententia maxime vitare cupit, nimirum aquam, si supernaturali virtute contineretur, vniuersam terram operituram esse, nullo modo vitat. Cum enim sint antipodes, ut quotidie nauigantes hoc tempore experiuntur: item totum mare oceani pene infinitis sit insulis respersum, si aqua suæ naturali conditioni relicta deflueret, ut terram hanc habitabilem secundum auctores illius sententiæ operiret, magis sane ac magis detegeretur illa pars, quam nostri antipodes inhabitant, quod idem dices de insulis. Dum igitur auctores huius opinionis ostendere conantur, aquam suæ primæ conditioni relictam

relictam posse terram operire, aliam partem prorsus detegunt, quod nequaquā illos concessuros existimo. Hoc idem sequitur in secunda opinione, dummodo Deus iterū collocaret hæc duo elementa circa idem centrum: Nam tunc iuxta hanc sententiā terra operiretur aqua; Quare multo magis delecta maneret pars illa, quā incolunt modo nostri antipodes. Sed dicent fortasse, antipodes nros, & insulas in eadem circumferentia cum tota terra contineri, & mare inter



quascunq; duas insulas in tumorem & tumulum quendā attolli. Vnde si deflueret, vniuersam terram cooperiret. Verum hæc responsio absurda est. Primo, quia si ita esset, non haberet tota aqua vnicum centrū, sed quilibet tumulus aquæ inter duas insulas suum proprium, quod est contra communem omnium sententiam, & gratis videtur assertū. Secundo sequeretur, si aliquis esset in insula quapiam constitutus, ex qua vix alteram insulam posset conspiciere, si nauigaret continentem versus, recedendo videlicet magis ab ea insula, quam vix in portu existens videbat, melius, ac expeditius eam deberet conspiciere, quando quidem iuxta responsionem prædictam ex insula illa discedens montem quendam aquarum conscenderet; quod aduersatur omni experientiæ. Si enim ex vno loco maris vix aliquid videri potest, illud multo minus cernitur ex eo, qui longius distat. Omitto plurima alia huiusmodi absurda, quæ consequuntur eam responsionem, quoniam sunt fere infinita.

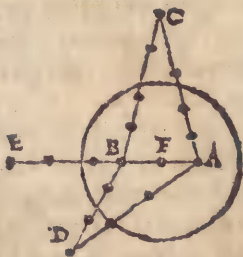
ACCEDIT tandem, quod iuxta vtramque sententiam terra non possit esse spherica, sed potius oblonga, alteriusue figura, cum re vera antipodes existāt, & innumerae pene insulae in toto oceano reperiuntur; Quæ omnia in supraposita figura conspiciuntur.

REIECTIS igitur hisce opinionibus tanquā absurdis, atq; cum experientia pugnantibus, dicendum est, Terram, & aquam vnum efficere globum, vel (quod idem est) vnum habere centrū commune, quod centrum est totius vniuersi. Est enim centrum totius vniuersi, cum equaliter sit remotum vndique a cælo, & consequenter infimum in mundo locum possideat, tali natura præditum, ut ad illum omnia grauiæ suapte natura descendant, nisi aliunde impediuntur. Vnde

V non

non immerito a philosophis centrum gravitatis appellatur, omnia si quidem gravia ex natura sua in loco inferiori quarunt esse, ut & experientia didicimus, & ratione naturali: Non enim est maior ratio, cur gra-
 - aliquid potius hic extra centrum, quā ibi naturaliter vellet esse, cum omnis pars remota a centro propinquior cælo existat, & propterea in superiori loco. Ex quo sequitur aquam, cum & ipsa gravis sit, suapte natura confluere ad loca decliniora, ut possit centrum totius vniuersi æqualiter ambire, ne vna pars sit in superiori loco quam altera, cum non impediatur: illud. n. esset contra ipsius naturam. Atque hoc supra Arist. in ratione adducta assumpsisse visus est. Ita igitur cum omnibus Astronomis dicimus, tā superficiem conuexam terre quam aque vndique a centro totius mundi æqualiter distare, atq; idcirco vnum & idem esse centrum horum duorum elementorum, nempe centrum totius vniuersi, ita ut superficies conuexa vnius nullo modo superficiem conuexam alterius interfecet, ut volebant superiores opiniones: sed superficies conuexa aque continuetur cum superficie conuexa terre, efficiaturque ex vtraque vna; quod quidem licet facillime cuius recte gravitatem cuiusque elementi ponderanti persuaderi possit: nonnullis tamen id ipsum iam rationibus demonstrabimus, quarum prima sit.

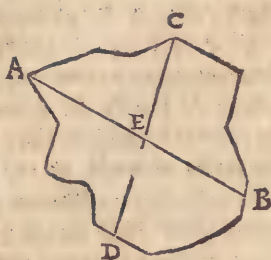
IN QVACVNQVE orbis parte per eandem omnino aeris lineam descendunt & terra & aqua non impedita, sed libere demissa. Petunt igitur idem centrum prorsus, quod paulo ante diximus esse centrum totius vniuersi, & ex consequenti vnum globum constituunt. Antecedens constat experimēto: consecutio vero demonstratur a Mathematicis. Ex opposito enim consequentis inferitur oppositum anteceden-



tis. Nam si duo gravia ab aliquo puncto demissa in quocunq; mundi loco diuersa centra petunt, per diuersas quoque lineas descendant, necesse est; Quamuis enim ex illo loco, qui vtrique centro per vnam eandemque lineam rectam respondet, demissa descenderent secundum eandem lineam: ex omnibus tamen alijs locis demissa tenderent per diuersas lineas ad illa duo centra, ut luce clarius in hac conspicias figura, in qua centrum terre sit B, centrum aque, A. Solū igitur ex puncto E, quod vtriq; centro per eandem lineam

lineam rectam respondet, tendet terra ad suum centrum B, & aqua ad suum centrum A, per eandem lineam E A. Ex quouis autem alio puncto, ut C, per diuersas lineas descendit, terra videlicet per lineam C B, & aqua per C A. Idemque dices de puncto D. Quod non contingeret, si vtrumque elementum ad centrum mundi F ferretur. Quare idem est centrum terra, aqua, ac totius vniuersi, & propterea vna eadem q; sphaera siue globus ex terra & aqua constituetur. Si enim duos diuersos globos constituerent, non possent idem continere centrum, ut manifeste colligitur ex 5. propos. 3. lib. Eucl. Secaret enim tunc vnus globus alterum. Sed dicit forte aliquis, ex hac ratione solum colligi centrum totius vniuersi esse quidē centrum grauitatis terra & aqua, ad quod nimirum naturaliter tendunt; non autem centrum magnitudinis earū. Poterit enim vnum & idem corpus habere centrum suae magnitudinis diuersū a centro sua grauitatis. Quod ut intelligatur, sciendum est, centrum grauitatis alicuius corporis esse punctum illud, quod semper ad perpendicularum tendit ad centrum totius vniuersi, quomodocunq; ac quotiescunq; suspendatur corpus, ita tamē ut libere pendeat. Qua ratione quoduis corpus siue rotundum sit, siue non, centrum grauitatis habet. Centrum vero magnitudinis esse punctum aequaliter remotum ab omnibus partibus extremis: quod quidem in solo corpore sphaerico reperitur. Haec duo centra vnum & idem sunt in corpore sphaerico, quod vniforme sit in grauitate, ut v. g. in sphaera plumbea siue ferrea & c. at in corpore sphaerico difformi in grauitate, ut in sphaera parti lignea, partim lapidea, plūbea seu ferrea & c. aliud est centrum grauitatis, aliud magnitudinis. Nam in medio illius globi erit centrum magnitudinis; centrum vero grauitatis erit punctum in parte grauiori existens, quod quidem cum centro totius vniuersi vniretur, idemque efficeretur, si corpus illud non impeditum ad ipsum ferretur. Inuenitur autem centrum grauitatis cuiuslibet corporis, quantumuis etiam irregularis ac difformis, hac ratione. Suspendatur libere corpus, cuius centrum inuestigatur, & a suspensionis signo filum cum perpendicularo demittatur, noteturque linea recta, quam filum in corpore designat: deinde rursus ex alio puncto suspendatur idem corpus, a quo rursus filum cum perpendicularo demittatur, notata quoque linea ipsius fili in corpore. Quoniam igitur vtcunque corpus pendeat, centrum grauitatis in linea illa perpendiculari, qua ad centrū mundi vergit, reperitur,

V. q. necesse



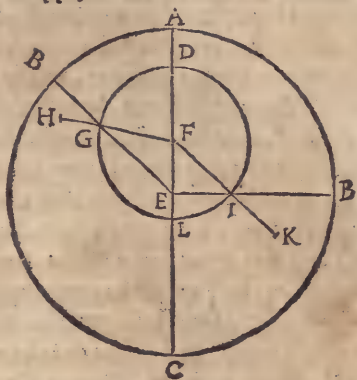
necesse est, utramq; perpendicularē per gravitatis centrū transire. Punctum igitur illud corporis, in quo se intersecāt duæ illæ lineæ perperpendiculares, centrū erit gravitatis, ut in hoc schemate conspicias, in quo primum punctum suspensionis sit *A*, lineæ vero perpendiculi in corpore notata *AB*: punctum secundum suspensionis sit *C*, lineæ autem

perpendiculi in eodem corpore notata *CD*, secans priorem *AB*, in puncto *E*, quod asserimus esse centrum gravitatis. Sic igitur diceret aliquis, centrum totius uniuersi esse centrum gravitatis terræ & aquæ. quandoquidem ad illud tendunt, sinique difformis gravitatis, at centrum magnitudinis terræ aliud erit a centro magnitudinis aquæ, immo utrumque centrum magnitudinis tam terræ, quam aquæ diuersum esse potest a centro totius mundi, quod est centrum gravitatis, ut volebat secunda opinio, ponens tria centra.

VERVM hæc responsio nulla est. Nam in terra necessario ponendū est idē esse centrū gravitatis, & magnitudinis; Similiterq; in aqua. Cum igitur in utroq; elemento centrum totius uniuersi, ad quod nimirum ex omni loco demissa feruntur, ut ex ratione probatum relinquitur, perspicuum euadit, idem esse centrum magnitudinis, nempe centrum uniuersi, in terra, & aqua; ac proinde duo hæc elementa vnum globum constituere. Quod vero idem sit centrum gravitatis, & magnitudinis in terra, ita demonstrari potest. Pondera; & omnia graua, quæ ex edito loco ad superficiē terræ mouentur, efficiunt similes, ac æquales angulos in ipsa, & non ad æquidistantiā feruntur, quandoquidem in centro uniuersi, quod est centrum gravitatis, coeunt. Igitur vnum & idem centrum est magnitudinis terræ, & gravitatis eiusdem, seu uniuersi. Antecedens communi experientia est comprobatum, ut videre est in perpendicularibus, quibus utuntur artifices in constructionibus ædificiorum, quæ nec in hanc, nec illam partem flectuntur, sed equabiliter terræ superficiē insistant: E quocunq; enim loco demittantur in terram, similes semper, & æquales angulos cum ea constituunt, suntq; semper fila illorū perpendicularorū in diametro cæli & terræ; Alias edificia diu consistere non possent. Idem antecedens est Aristotelis in 2.
lib. de

lib. de cælo. Consequentia verò clarissima est apud Geometras; Ex opposito namq; consequentis infertur oppositū antecedentis. Sit enim si fieri potest, centrum gravitatis, siue Vniuersi E, terrę vero centrū magnitudinis sit aliud, nempe F. Feraturq; e sublimi pondus aliquod ad centrum E, totius Vniuersi per lineam B G E, non autem ad centrum terrę F. Dico hoc pondus terrę incidens nō efficere angulos æquales, aut similes cum superficie terrę, sed prorsus inæquales, dissimilesue. Ducta enim semidiametro terrę F G, protrahatq; usq; ad H, erunt duo anguli F G D, F G L. æquales, cum sint semicirculorum æqualium & ex consequenti eadem ratione erunt duo anguli exteriores D G H, L G H æquales. Cum igitur angulus D G B, minor sit angulo D G H, & angulus B G L maior angulo L G H; erit angulus D G B, multis partibus minor angulo B G L. Quo circa pondus per lineam rectam B G E demissum non feretur ad angulos æquales, similesue in superficiem terrę; quod erat demonstrandū. Idem dices, si per lineam rectam B I E graue aliquod descendat ad centrum vniuersi E. Ducta enim semidiametro terrę F I K, erit rursus angulus B I D; in superficie terrę minor angulo B I L. Sola illa pondera, quæ feruntur per lineam rectā, quæ extenditur per centrum gravitatis, seu vniuersi, & centrum magnitudinis terrę, nimirum per lineam A D F E, vel C L E F: ad angulos æquales incidunt in terrę superficiem; & præter hæc nulla alia. Quod cum pugnet cū experientia, & Aristotele, dicendum erit utiq; centrum magnitudinis in terra idē esse cum centro gravitatis, seu vniuersi; adeo ut e quocunq; loco graua demittantur, ad centrum terrę ferantur: Hac enim sola ratione constituentur in superficie anguli æquales. Idem omnino iudiciū habendum est de centro magnitudinis in aqua, eademq; adhiberi potest demonstratio, dummodo circulus D G L; referat globum aquæ, cuius centrum est F. Quemadmodum enim per

pendicula



pendicula insistant superficiesi terræ ad angulos aequales: ita quoq; eadē angulos aequales consiciunt cum aquæ superficie. Propria tamen, ac peculiari ratione confirmari potest, in aqua idē esse centrū gravitatis, & magnitudinis. Cum enim aqua non impedita ad loca decliniora suapte naturæ semper confluat, ut experientia ostēdit, necesse ē, eius superficiē cōvexā equaliter recedere a cētro gravitatis; At punctū illud a quo omnes partes cōvexæ distant equaliter, est per definitionē centrum magnitudinis. Non potest ergo diversum esse centrum gravitatis a centro magnitudinis aquæ. Probatur autem maior: Si enim convexa superficies aquæ ex vna parte magis recederet a centro gravitatis, siue Vniuersi, quam ex alia, pars illa magis a centro gravitatis remota non deflueret ad locum decliniorē, qui procul dubio est ille, qui propinquior existit centro gravitatis vel vniuersi. ut in hac figura conspicias, in qua centrum magnitudinis terræ idem est cum centro Mundi; centrum autem magnitudinis aquæ distinctum. Quod cum sit absurdum, & cum aquæ natura pugnet, efficitur idem esse centrū magnitudinis, & gravitatis in aqua, quod ostendendū erat. Quam ob rem concludendum est, cum terra & aqua idem habeant centrum gravitatis, nempe totius vniuersi, ad quod naturaliter vergunt, quodq; demonstratū est non differre a centro magnitudinis vtriusq; elementi, vnam spheram, seu globum ex vtroq; elemento componi, & nequaquam duos mutuo sese intersecantes.



SECUNDO demonstratur, terram & aquam habere vnam & eandem superficiem convexam, & ex consequenti idem centrū, multis experimentis Astronomorum. Sicut enim Sol & reliquæ stellæ ciuitati quæ orientalis est, 15 grad. spatio vnius horæ citius oriuntur, & ad meridiem perueniunt, & occidunt, quæ vero orientalis existit, 30 grad. spatio duarum horarū &c. in quocumq; tractu terræ ab ortu in occasum reperiantur illæ ciuitates, dummodo sub eodē parallelo collocentur: sic etiam nautæ peritissimi compertum habent idem accidere in mari & Oceano. Nauigantes etenim ad occidentaliores plagas, ut ex Lusitania v. g. in Americam seu Hispaniam nouam, præcipue ad

illam prouinciã quã Florida nuncupatur, postq; progressi sunt 15. grad. repperunt manifestissimis signis, maxime ex eclipsi lunari, Solem ac reliquas stellas integra hora citius oriri in Lusitania & occidere. idẽq; proportionẽ eadem per totum oceanum ab ortu versus occasum contingere obseruauerunt: Hoc autem nullo pacto fieri posset, nisi superficiẽ conuexa maris vniformiter continuaretur cũ conuexa superficie terræ, vt omnibus Geometris notissimum est. Si enim eleuaretur paulatim mare in tumorem, vt contrarium sentientes fabulantur, citius illis, qui nauigant, postquam aliquot gradus confecerunt, oriretur Sol, quã quando existerant in terra: Pari ratione, si quis diceret, mare pedetẽtim deprimi, non posset seruari illa proportionalis varietas exorientis Solis, ac occidentis, reliquarumque stellarum: quod cum falsum sit, perspicuum est, terram & aquam, vnã eandemque superficiem conuexam obtinere a quacunque parte orientis versus occidentem. Præterea, quemadmodum si aliquis procederet in terra a septentrione in austrum quacunque versus, postquam integrum gradum perambulasset, reperiret polum arcticum magis de pressum vno gradu; si vero duos gradus in terra peregisset, duobus etiam gradibus depressum, atque ita deinceps proportionaliter: Ita quoque prorsus obseruatum fuit in mari. Quando enim a septentrione in austrum nauigatio instituitur, vt ex Lusitania v. g. vbi eleuatio poli continet grad. 40. versus insulas Canarias seu Fortunatas, postquam processum est per integrum gradũ, reperitur polus altitudinẽ habere 39. grad. duntaxat, & sic deinceps proportionaliter; contrarium vero obseruatum fuit, quando a meridie in septentrionẽ nauigatur, vt ex insulis prædictis Lusitaniam versus, vel ex Lusitania in Britanniam. Signum igitur manifestissimũ est, aquam eandem cum terra habere superficiem conuexam a septentrione in austrum, ita vt neque terra, neque mare magis attollatur, sed vtrumq; elementũ aquali distantia a centro mundi remoueat: alias enim dicta proportio in ratione altitudinis poli constare minime posset. Cum igitur nulla in re discrepet conuexa superficies aquæ a superficie conuexa terræ, tam ab ortu in occasum, quam a septentrione in austrũ, nullus iam dubitandi locus relinquitur, vnum globum ex vtroque elemento consilui.

TERTIO euidenter concluditur hæc nostra sententia ex eclipsibus lunaribus, hac ratione. In omni eclipsi Lunæ umbra aggregati ex
terra

terra & aqua rotunda est, in quacunq; cœli parte contingat eclipsis. Igitur necesse est terram & aquam vnum componere globum. Antecedens perspicuum est in partibus Lunæ nondū eclipsatis; Sunt etenim corniculatę, seu circulares, vt experientia notum est omnibus Astro-
nomis, & ijs etiam, qui vel vnam Lunæ eclipsim conspexerunt; Quare oportet vmbra[m] eiusdem esse figurę, nempe circularis: Si enim esset quadrata, vel triangularis, vel alterius figurę preter sphericam, non conspiceretur Luna circulariter ingredi vmbra[m], sed ad modum vmbre non rotundę, quod cum experientia pugnat. Consecutio vero necessaria est; Nam vt ostendunt Perspectiui, figurę cuiusq; vmbra imitatur figuram corporis opaci, quod vmbra[m] efficit, vt si corpus opacum, seu vmbrosum extiterit rotundum, vmbra quoq; rotunda proijciatur; si figurę lateratę fuerit corpus vmbrosum, eiusdem figurę cer-
natur vmbra, & sic de cæteris, vt facilime quiu[s] experiri poterit. Cum igitur vmbra in quauis eclipsi Lunari perfectissime rotunda appareat, vt indicant partes nondum eclipsatę, necessario concludendū est, Corpus illam vmbra[m] efficiens, nempe compositum ex terra, & aqua, rotundum atq; sphericum esse. Si enim aggregatum ex terra & aqua esset alterius figurę, oblongę nimirū quodammodo, & difformis, vt opposita sententia asserit, talem quoq; figuram indueret vmbra in eclipsi, quod falsum est. Quod si respondeant contrarium sentientes, etiamsi totus Oceanus, & mare in tumorem altissimum erigatur supra terram, non tamen inde effici, vt vmbra in eclipsi Lunari rotunda minime appareat; quoniam videlicet aqua nullam proijcit a se vmbra[m], sed sola terra, quę rotunda existit. Dicendum est hanc responsionē esse valde absurdam. Quoniam enim totus Oceanus, ac Mare respersum est infinitis pene insulis, adeo vt versus quamcunq; partem nauigetur, si Nautis nostri temporis fides est habenda, reperiantur semper vel cō-
tinentia, vel insule; Quę cum sint continuatę cum continente, (non enim eas supernatare aquis quis dixerit) quis non videt, si talis esset horum duorum elementorum constitutio, qualem ipsi consingunt, vmbra[m] terrę vna cum vmbri[s] insularum omnium mire fractam, atq; difformem debere effici? Quod cum aduersetur experientię, non erunt duo hęc elementa ita constituta, vt aduersarij volunt, sed vnū conficiant globum, ne insule in medio mari repertę plus distent a centro mundi, quam continens, & ex consequenti vmbra in eclipsi nequaquam rotunda con-

da conspiciatur. Accedit etiam, quod aqua baud dubie aliquam a se umbram proyiciat, vt experientia testatur. Colligamus ergo, ~~quod~~ umbra aggregati semper rotunda sit, ipsum quoq; aggregatum rotundum esse, ac sphericum.

CONFIRMARI potest eadem hac veritas experientia quadam communi, quam etiam affert Ptolem. Dict. 1. cap. 4. & Ioan. Region. lib. 1. concl. 2. quæ talis fere est. Existentes in medio mari nihil omnino præter cælum & aquam contuemur; Quando vero littora petimus, tunc primum montes, scopuli, arces, turres, & huiusmodi alia sensim exurgere cernuntur, quasi ex aqua emergerent: Idq; ea proportionem, vt prius cacumina montium, summitatesq; turrium, deinde media partes, postremo infimæ iuxta littora appareant: Quod minime tam ordinate accideret, si mare supra terram attolleretur, aut superficies maris non continuaretur cum terræ superficie, ita vt vna ex vtraq; conficeretur.

ACCEDIT etiam, si terra & aqua non haberent vnā eandēq; continuam superficiem conuexam, sed aqua paulatim eleuaretur, sequeretur eū, qui in aliqua naui e portu discedit, non posse non videre signum positum iuxta litus, quoniam videlicet ascenderet; quod est contra experientiā. His adde, cum aqua suapte natura ad loca decliniora confluat, vt experientia cōmonstrat, recipietur vtiq; in concauitatibus terræ, donec eas expleat, redigaturq; ad æqualitatem cum terra. Hoc. n. pacto æqualiter distabit a medio mundi, eritq; in æquilibrio posita, ideoq; cum terra vnā cōficiet superficiem sphericā.

HÆC quoq; sententia dilucidissime paulo post confirmabitur, quando videlicet vna cum nostro auctore demonstrabimus, tam superficiem terræ, quam aquæ æqualiter centrū totius vniuersi ambire: ex quo perspicue sequitur vnum & idem esse centrum vtriusq; elemēti, atq; propterea vnum globum ex ipsis constitui.

SED QVÆRET fortasse aliquis, cū aqua & terra idem possint deant centrum, vt probatum est, ad quod per eandem lineam rectā descendunt non impedita, qua de causa, sola terra centrum occupet, & non etiam aqua: videmus namque aquam supra terræ superficiem extendi. Huic respondendum est, hanc esse distinctionem naturalem inter elementum terræ & elementum aquæ, vt terra maiore sui gravitate centrum occupet; aqua vero, quoniam non ita grauis est,

naturaliter supra terram maneat, ut philosophi asserunt: adeo ut, si terra ita rotunda existeret, ut politum aliquem globum efficeret, elementum aquæ totam terram circumquaque contegeret; quod etiam contingeret, si tanta esset copia aquarum, ut omnes concavitates terræ expleret, & montes transcenderet: sed quoniam neque terra perfecte est sphaerica propter montes, scopulos, concavitates atque valles, neque tanta copia aquarum existit, ut totam superficiem terræ possit contegere, effectum est, ut tota aqua in varijs terræ concavitatibus sit recepta, æqualiter tamen semper distans secundum eius superficiem convexam a centro mundi, ut omnes rationes ostenderunt.

CAETERVM quod diximus unum effici globum ex terra & aqua, illud non ita intelligendū est, ut perfectus globus, qualem Geometræ definiunt, ex utroque elemento resultet. Hoc enim falsum est, si Geometrice & proprie loqui uelimus, tum quia lineæ rectæ egredientes a centro huius globi ad summities montium altissimorum longiores erunt haud dubie lineis rectis eductis ad infimas partes uallium profundissimarū; quare non omni ex parte convenire illi poterit definitio globi mathematici: tum etiam, quoniam superficies convexus aquæ & aqua distantia sub terræ superficie continetur, tanquam circulus minor sub maiori, qui idem centrum possidet; adeo ut si circa centrum mundi perficeretur tota superficies aquæ, item tota superficies terræ, illa sub hac æquali semper distantia contineretur. Verum quia hæc difformitas seu inæqualitas ad totam machinam compositam ex terra & aqua nullius fere est momenti, ita ut vix sensu percipiatur, effectum est, ut simpliciter aggregatum ex terra & aqua globus rotundus, siue sphaericus ab Astronomis appelletur. Quod autem aquæ superficies contineatur sub terræ superficie aqua semper distantia, facile cuius persuaderi potest facta hypothese, ab oriente in occidentem sub Æquinoctiali circulo reperiri continentia, insulas, peninsulas, &c.; id, quod navigatio huius temporis, maxime Lusitanorum, aperte docet, rem apud veteres satis incognitam. Si igitur describatur circulus maximus in terra directe suppositus Æquatori cælesti incedens per insulā D. Thomæ, per Africam, per Taprobanem in Indijs orientalibus, per insulas Moluccas, per Americæ, siue novæ Hispaniæ provinciam, quæ Peru nominatur, quousque iterum absolvetur in insula D. Thomæ; hic circulus saltem in littoribus continebit sub se superficiem maris, quando

quandoquidem a terra ad mare ex omni parte descenditur, ut patet ex fluviorum decursu. Hinc iam ita colligemus institutū. Arcus descriptus in superficie maris, quod interijcitur inter Africam v.g. & Taprobanem, aqua distantia est suppositus arcui descripti circuli in terra, qui transit per Africam & Taprobanē &c. Atque idem dicendum est de quouis arcu superficie maris interiecti inter quascunque duas terras. Ergo tota superficies aquæ aqua distantia continetur sub tota superficie terræ. Consecutio optima est ex sufficienti partium enumeratione. Antecedens vero probatur, nam si arcus ille descriptus in mari non esset æquidistans arcui terræ, sed in medio magis attolleretur, vel deprimeretur, vel etiam arcum terræ transcenderet eum secando, sequeretur utrumque; arcum non habere idem centrum, ut constat apud Geometras: quod iam impugnavimus; probatum enim fuit idem esse centrū utriusque elementi.

SUPEREST ut nonnullas obiectiones, quæ contra nostram sententiam fieri possent, in medium proferamus, easque dissolvamus. Primo igitur sic poterit quis conari probare, non esse idem centrum terræ & aquæ, ac propterea ex ipsis non componi vnum globum. Terra & aqua sunt diffformes in gravitate; constat enim terram esse graviolem, quam aquam. Igitur non possunt habere idem centrum gravitatis & magnitudinis, sed terra gravitate sua propellet aquam extra centrum totius uniuersi, quod ipsi debetur ob summam gravitatem. Quemadmodum neque globus, qui partim ligneus, partim vero plumbeus existit, idem centrū gravitatis cum suo centro magnitudinis possidere potest, cum hoc sit in medio ipsius, illud verò in parte plumbea tanquam graviori. Ad hanc obiectionem dicendum est, eam ex falsa hypothesis procedere; putat enim ex vna tantum parte esse terram, & ex opposita totum mare, quod falsum est. Nauigationibus enim huius nostræ tempestatis tam sub polis, quàm sub Equinoctiali circulo, tam in oriente, quam in occidente, & denique in toto orbe reperta sunt vel continentia, vel insule, vel peninsula, ita ut per totum orbem fere permixta sint terra & aqua. Est enim mare innumeris pene insulis cōspersum, adeo ut plus terræ extra mare appareat, quam aquis sit cōtectum, ut egregie probat Alex. Piccolomineus in libello de quantitate terræ & aquæ. Vnde dicimus hunc globum, quem confici asserimus ex terra & aqua, ita esse comparatum, ut terra circumquaque

emineat, aqua vero in partibus humilioribus desinat. Referet itaque terra globi cuiusdam lignei speciem, in quo plurimæ sint concauitates, in quibus aqua possit recipi; nam sic æqualitate ponderum ita est hic globus collibratus, ut idem habeat centrum gravitatis cum centro magnitudinis. Atque hoc ipsum videtur sentire Arist. 1. lib. Meteor. ubi ait, terræ moles, quæ totam etiam aquæ copiam complexa est, nullius particule rationem subit ad ambientem magnitudinem. Quibus verbis perspicue asserere videtur, aquam in concauitatibus terræ comprehendi, quandoquidem dicit, terram in se continere totam aquæ copiam: immo hoc ipsum ratio naturalis ab experimento desumpta persuadere videtur. Deprehendimus enim aquas confluas, deciduasque esse ad terræ partes decliniores, concauiioresque, ita ut intra eminentiora terræ loca non aliter, quam intra montes valles, contineantur, donec omnes partes collibrentur, ac ad amussim adæquantur, ut recte de monstravit Arist. 2. lib. de cælo, cuius rationem supra attulimus.

SECUNDO obijciat aliquis hoc modo. Partes terræ detectæ sunt minus graues partibus tectis aqua maris, propter aerem inclusum in caernis, & calorem Solis, qui eas continue exiccat. Cum igitur centrum gravitatis in corpore difformiter graui sit in eius parte grauiori, erit utique centrum gravitatis terræ magis propinquum illis partibus, quæ aqua sunt tectæ, quam illis, quæ sunt detectæ. Quare diuersum erit centrum gravitatis terræ a centro magnitudinis eiusdem. Caterum & hæc obiectio idem, quod prior supponere videtur, nimirum detectas terræ partes ad vnum hemisphærium, tectas vero ad alterum spectare, quod verum non est, ut diximus. Immo si obiectio haberet aliquam vim, potius in oppositum sic liceret argumentari. Partes detectæ sunt mirum in modum maioris magnitudinis, quam partes tectæ, ut ab Alexandro Piccolomineo probatur: Ergo multo grauiores erunt, & ex consequenti centrum gravitatis terræ propius accedet ad partes detectas, aut saltem non magis remouebitur ab ipsis, quam a reliquis. Sed quoniam vtrumque videtur probare, non esse idem centrum gravitatis & magnitudinis terræ, idcirco sic componenda lis est, ut dicamus, partes detectas esse quidem minus graues simpliciter propter causas dictas, quæ absque dubio minuunt earum gravitatem; at vero si omnes simul sumptæ cōferantur, quoniam sunt maiores, cum partibus coniectis, grauiores utique erunt. Ridiculum namque videtur, aerem tantum

tantum posse in quibusdam cauernis inclusum, Solisque calorem, vt partes multo maiores minus graues reddantur, quam partes minores, praesertim cum in partibus detectis sint tot ingentes montes, ac rupes, in partibusque coniectis innumera pene reperiantur insulae, quae supra mare eminent scopulis altissimis praeclara. Accedit maxime, quod tota terra referta sit aquis, vt constat experientia; Vbiuis enim locorum fodiatur, continuo aquae reperiuntur. Quam ob rem dicimus¹, partes detectas simul sumptas esse grauiore partibus coniectis, si sola accipiantur: At vero addita aqua maris, quae supra partes coniectas extenditur, ita librari, & quasi compensari illarum partium, & hanc grauitatem, vt centrum grauitatis vtriusque elementi ex aquo distet a superficie terrae & aquae; Quod quidem ante plurimis experientijs demonstrauimus: Neque vero obstat, quod superficies terrae sit aliquanto altior superficie maris, vt supra diximus, quo minus centrum grauitatis ab vtraque superficie equali distantia recedat; Is enim excessus perexiguus est comparatione tantae magnitudinis, vt merito ambe superficies equaliter distare a centro dici possint, si sensum consulamus, qui aquam eiusdem esse altitudinis cum terra iudicat, licet praecise ac Geometrice loquendo hoc verum non sit. Ex his quoque dissoluitur argumentum illud, quod supra contra sentientes oppositam partem nostrae sententiae esse veram afferebamus; Nempe, secundum illos plura debere milliaria vni gradui correspondere in mari, quam in terra, quoad quidem altius illud terra faciunt, ac maius; Poterat enim nunc idem argumentum in nos torqueri, quippe cum terram nos altiore statuamus, quam aquam; ex quo effici videtur, plura milliaria vni gradui terrestri respondere, quam marino. Dissoluitur inquam hoc argumentum in nos contortum, quoniam iste excessus altitudinis terra supra altitudinem maris, quem ponimus, nullius est momenti, sed omnino insensibilis; Vnde aduersus nos nihil concludit: At vero contra aduersarios maximam habet vim, cum ipsi ponant aquam multis partibus terra maiorem, nimirum in decupla proportione: Ex quo necessario consequitur, plura esse milliaria in vno gradu superficiei maris, quam in gradu terreno.

TERTIO poterit quispiam iudicio sensus immixtus in nos insurgere, hac ratione. Quoniam modo fieri potest, vt vnus globus efficiatur ex terra, & aqua, cum neque terra, neque aqua rotunda videatur

tur esse; Quando enim quis summitatē alicuius montis¹ conscendit, unde magnam terræ planitiem, marisque superficiem conspiciat, tam mare, quam terra plana a sensu iudicatur, & nullo pacto rotunda: præcipueque de terra difficultas esse videtur, propter tot ingentis altitudinis montes, & miræ profunditatis valles. Accedit etiam, quod quando Sol oritur, vel occidit, videtur a superficie terre scindi secundum lineam rectam; igitur terra plana existit; Idemque dicendum est de mari. Nam si terra, & mare essent rotunda, abscinderent utique a Sole exoriente, & occidente partes curuas, & non rectas: Quemadmodum videmus Lunam, quoniam rotunda est, & sphærica, in eclipsi Solis auferre ex Sole partes curuas, non autem rectas. Huic tamen obiectioni occurrendum est. Sensum nostrum in hoc mirum in modum falli. Id enim, quod supra montem licet editissimum constitutus quis in superficie terræ, marisque contueri potest, tantillum est comparatione totius terræ, & aquæ magnitudinis, ut in eo nulla curuatura perpendi possit; Non secus, ac si de maximo aliquo circulo, qui ambitu suo complectitur 2000. v. g. passuum, portio auferatur trium, quatuorue palmorum, Nam in linea ablata nullam prorsus cerneremus curuitatem, sed recta omnino appareret: Similisque ratio est de sphæra aliqua eiusdem magnitudinis. Mirum igitur videri non debet, cur visus noster neque terræ, neque aquæ rotunditatem, superficiemue conuexam animaduertere queat. Quod vero ad montes, ac valles in terra existentes attinet, dicendum est, Terram propter nimiam durtiem rupium, & aliarum partium siccitatem, non potuisse ita perfecte, ac integre, velut aqua, in globum coire, proptereaque mansisse tam asperam plenamque tot collibus, montibus, vallibusque. Quæ in re consuluisse videtur natura quodammodo plantis, ac animantibus in terra degentibus; Plurimum enim ipsis conducunt huiusmodi montes, & valles, ut experientia docet. Veruntamen istæ eminentiæ, & concauitates terræ, quamuis solę consideratę ingentes videantur, collatione tamen facta ad totum globum terrenum, ita exigue sunt, ut eius rotunditatem nihil fere impendant, ut perspicue apparet in eclipsi Lunę: Quemadmodum enim ingens aliquis globus lapideus, licet ruditer sit elaboratus, & multis eminentiis asper, & concauitatibus, rotundus tamen dicitur, sic etiam de terra dicendum est, quamuis in ea sint hæ eminentiæ, & concauitates. Præterea sicut, si in isto lapideo globo minimū quoddam animal reptaret, nihil aliud, quam planitiem, montes, vallesque;

lesq; confpiceret; Tantę enim ei apparerent exiguę illę faxei globi aspe-
ritates; sic etiam nobis, qui minimi, & insensibilis quantitatis respe-
ctu spherę terrestris sumus, accidit in terra obambulantibus. Deniq;
vt in eodem globo asperitates illę non impediunt, quo minus vmbra ipsi
us rotunda efficiatur, & appareat; ita pari ratione eminentiā ista ter-
restres non possunt esse impedimento, quo minus terrę vmbra rotunda
fiat, vt videmus in eclipsi Lunari. Quod deniq; ad illud attinet,
quod de Sole oriente, ac occidente afferebatur, respondendum est, il-
lud idcirco fieri, quoniam cum terra sensui multo maior appareat, q̃;
Sol, videtur a Sole admodū parua portiuncula terrę occupari in ortu,
vel occasu, quę propter quantitatem nimiam terrę recta videtur, vt
diximus: At vero quia Luna & visui nostro spherica apparet vndi-
quaq; & fere equalis magnitudinis cum Sole, efficitur, vt in eclipsi
Solis ipsa ex Sole auferat portiones circulares, & non rectas.

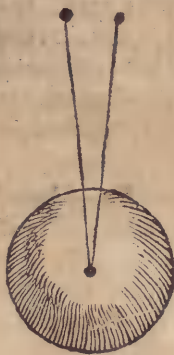
EX HIS quę de globo ex terra, & aqua confecto diximus, facile
colligitur, quantum sensus fallatur, qui cælum terrę imminere, tanq̃;
furnum existimat: Similiter Horizontis extremum contingere & cælū
& terram, quasi contigua essent: Pari ratione, Solem, quando oritur,
ex Oceano emergere, quando vero occidit, sub eodem mergi, vt &
Poetę fabulantur. Cum enim probatum sit terram, & aquam concē-
tricas esse cum cælo, vnumq; ex ipsis globum constitui, necesse est, vt
omni ex parte equaliter a cælo distent. Quare hallucinatur sensus, pro-
pterea quod non cōprehendat ex parte Horizontis spaciū illud, quod
inter cælum, & terram continetur.

EX DICTIS quoq; perspicue colligi potest, quam sit absurda
sententia quorundam Peripateticorum, qui volunt secundum Aristote-
lem & veritatem, inter elementa seruari proportionem decuplam, ita
vt aqua sit decies maior quam terra, aer aquam superet in decupla pro-
portione, ignis deniq; decies maior aere existat: Cum enim eandem ha-
beant superficiem conuexam terrę & aquę, sitq; maior pars terrę de-
tectā, quam aquis contestā, vt diximus, dilucide perspicitur falsitas
illius sententię; Tantum enim abest, vt hac ratione aqua decies terram
superet, vt potius e contrario terra vincat aquam in magnitudine. Ve-
rum & Geometrice talis sententia impugnari potest. Si enim elementa
seruarent continuam proportionem decuplam, totum cōpositum ex
elementis contineret terram duntaxat millies, centies & vndecies, vt
patet

patet in hac subsequenti continua proportionē decupla. 1, 10, 100, 1000. Omnes enim hi numeri in vnā collecti summā efficiunt 1111. At vero hoc est prorsus impossibile. Nam secundum Astronomos doctiores semidiameter totius regionis elemētaris, id est, distantia a centro mundi vsq; ad concauū Lunæ, continet semidiametrum terræ trigiesies & ter, immo secundum aliquos hac distantia maior est: Quare & tota diameter sphæræ elementorū toties etiam diametrū totam terræ continebit, vt constat ex 15. propo. 5. lib. Eucli. Quoniā vero per vltimam. propos. 12. lib. eiusdē, sphæræ sunt in triplicata diametrorum proportionē, efficitur, vt tota sphæra elementorum contineat sphæram terrestrē trigiesies quinquies millies, nongenties, trigiesies & septies. vt in istis cernis numeris 1. 33. 1089. 35937. Adde, quod secundum ipsorum opinionem distantia a centro mundi usq; ad concauum Lunæ solū decies comprehenderet semidiametrum terræ, & ex consequenti oculus noster per nouem duntaxat semidiametros terræ ab orbe Lunari recederet, quod est contra omnium Astrologorum experientiam. Quod si quis dicat, vt nonnulli ex ipsis volunt, illā decuplam proportionem debere intelligi de diametris seu semidiametris elementorum, & non de corporum quantitate seu mole; id multo absurdum erit. Primo, quia falsissimum est, Lunam distare a terra per 1111. semidiametros terræ, cum hoc pugnet cum omnibus Astronomis, & vix Sol tanto intervallo a centro mundi remoueatur. Deinde quoniam per eandem vltimam propos. 12. lib. Eucli. sequeretur, aquā esse millies maiorem terrā, & totā sphæram elementorum ad terram habere proportionē, quā hic numerus 1000000000. ad 1, vt manifestū est in his numeris. 1. 1000. 1000000. 1000000000. quod quidē ridiculum est, neq; ullus vnquam Astronomorum id asseruit. Relinquitur igitur sententiā illorum Peripateticorum absurdam esse. Immo non solum elementa hanc proportionem continuam decuplam minime obseruant, sed nec vllam aliam continuam, vt recte probat Alex. Piccolomin. in opuscul. de quantitate terræ & aquæ; idemque confirmat Fernellius Ambianus in sua Cosmotheoria. Neque vero obstat auctoritas Aristotelis, quam dicti Peripatetici in confirmationem suæ sententiæ adducunt, quando videlicet dicit, ex vno pugillo terræ decem pugillos aquæ generari, & ex vno aquæ decem aeris, ex vno denique aeris decem ignis. Nam hoc Arist. asseruit vel exempli gratia, vel si vere ita sensit, intelligendum

gendum est, si ex tota quantitate terræ deberet generari aqua, esset aqua procreata decuplo maior quam terra, & sic de cæteris: non autem, quod re ipsa elementa, quæ nunc extant, talem habeant proportionem: ita enim deberet esse æqualis materia in omnibus elementis, quod tamen nullibi Aristoteles affirmavit.

COLLIGITVR rursus ex eo, quod diximus, omnia graua tendere ad centrum totius vniuersi, quod & centrum est aquæ & terræ; omnia perpendiculara & graua ex diuersis locis libere demissa sibi inuicem appropinquare, adeo vt in centro terræ seu vniuersi, si eo peruenirent, in vnum punctum coirent, vt in figura apposita conspicias. Quoniam vero tota distantia ad centrum usq; per se considerata admodum magna est, fit, vt in paruo spatio iste perpendicularorum accessus percipi nequeat: si enim duo perpendiculara inter se decem palmis, aut centum, aut etiam pluribus distent, quia admodum exigua est hæc distantia comparatione semidiametri terræ, & ex consequenti in centro mundi angulus concursus minimus efficitur, videbuntur prorsus inter se equidistare: Atq; hæc est causa cur ædificia ad perpendicularū constructa videantur æquidistantia, seu parallela, cum tamen re ipsa in loco inferiori sint magis propinqua ad inuicem, in superiori vero magis ab inuicem seiungantur. Idemq; dices de duobus quibuscunq; parietibus seu muris. Itaq; si puteus fabricaretur ad perpendicularum usq; ad mundi centrum, eius latera continuo in angustū tenderent licet insensibiliter, donec in centro concurrentia pyramidis quadrilaterę figurā ab soluerent, cuius basis esset os putei, vertex autē centrum totius vniuersi, si nimirum puteus sit quadratus; Rotunda enim pyramis efficeretur, si rotundus foret &c. Similiter si turris tantæ celsitudinis, quanta est terræ profunditas ad perpendicularū construeretur, mirū in modū eius latera in summate ab inuicē distarent. Ex quibus efficitur, omnes muros ad perpendicularū constructos ita recte tendere ad centrū, sicut quæuis rectæ linæ circuli a centro exeuntes in cētro concurrunt. Quod nisi obseruaretur ab artificibus, ædificia nulla ratione consistere possent.



EX HIS rursus inferitur, nullum pauimentum ad libellam, seu per-

pendicu-

pendiculum extructum planū esse, sed iacere librātū, id est, omnibus partibus equaliter a centro remotum, esseq; portionē cuiusdā sphæræ, cuius centrū sit centrū mundi, seu terræ, siquidem perpendiculara ad centrum semper vergentia paulatim coarctantur, pavimentumque rotundum cogunt esse: Verum hæc rotunditas in modico spacio percipi non potest, sicut nec rotunditas terræ, vel aquæ; Ingens vero aliquod pavimentum 3000. v. g. vel 4000. passuum ad libellam fabricatum omnino aliquem præ se ferret tumorem. Vnde fit, vt immensum aliquod pavimentum rectilineum, secundum videlicet rectam lineam constitutum, minime dici possit libratum. Ea etenim proprie librata dicuntur, quæ equaliter a mundi centro remouentur, qualis est superficies extima aquæ, vbicunque collocetur; Huius modi autem non potest esse superficies rectilinea, seu plana. Si enim a centro mundi plurimæ lineæ rectæ ad ipsam protendantur, omnium minima erit ea, quæ perpendicularis existit ad superficiem: reliquæ vero, quo a perpendiculari remotiores fuerint, eo quoque longiores erunt, vt in hac figura

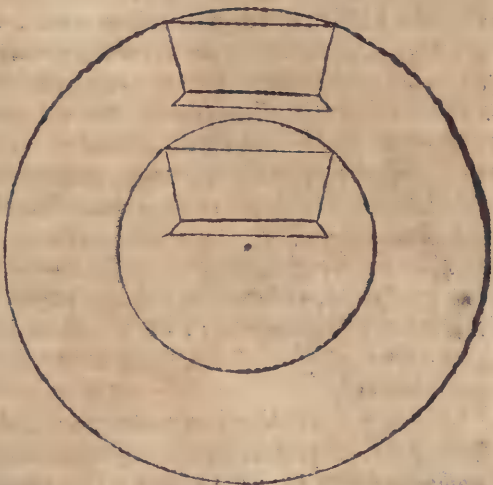


cernis, facileque probari potest ex propos. 19. 1. lib. Eucl. Quam ob rem punctum illud in plano, in quod perpendicularis cadit, centro erit proximum, ac proinde infimum; Reliqua vero puncta plani a centro erunt remotiora, ac propterea altiora, ita ut extrema plani sint altissima, ceteraque vicinissima. Quo circa si aliquis in illo plano incederet circa punctum centro proximum, putaret se omnino deambulare in librato, quippe cum nihil sentiat acclivitatis in tam parvo spacio, cum tamen vere modo ascenderet, modo descenderet; adeo ut quo magis inde recesserit, eo acclivius ascendat, donec tandem erectio ei neget ascensum, ut luce clarius in proposita figura deprehendi potest. Hinc etiam fit, ut si quispiam in pavimento aliquo librato, qualis est super facies terre, vel aquæ, obambulet, caput illius velocius feratur, quàm

media corporis partes ; quoniam nimirum eodem tempore tam caput : quam media corporis partes portionem circuli describunt ; Clarum autem est , caput maiorem circulum describere , cum magis a centro distet , quam medias corporis partes , cum viciniores centro existant .

MANIFESTVM quoque ex dictis relinquitur , vas quodcumque plus aquæ recipere in loco inferiori positum , quam in superiori , ut v.g. ad radices montis , quam in cacumine . Cum enim , ut supra ostendimus , qualibet pars aquæ quiescentis , in quocunque loco contineatur , iaceat librata , propterea quod suapte natura ad decliniora loca cõfluat , efficiatque sphericam

superficiem , cuius cẽtrum est centrum mundi , luce clarius est , superficiem aquæ , quo vicinior centro fuerit , eo minorem efficere spheram , cum minorem possideat diametrum . Quoniam vero una eademque linea recta ex minori circulo , seu sphaera maiorem tumorem aufert , fit ut idem vas maiorem partem a minori , sphaera auferat , quam



a maiori , & idcirco maiorem copiam aquæ in loco inferiori recipiat , quam in superiori , ut cernis in proposita figura . At quoniam tam exiguum intervallum , quale est a radice montis ad eiusdem cacumen , nullius est momenti , si cum tota terræ semidiametro conferatur , efficitur , ut vix sentiantur hæc diuersitas : Si tamen ad centrum usque pateret aditus , ibi plane oculis intueremur , atque animaduerteteremus aquæ cumulum , seu tumorem sphericum uasi pleno insistere . Quo enim aqua magis ad centrũ accedit , eo magis etiã sensibilibiter rotunditatẽ acquirit . Adeo ut si terra a mundi centro discederet , pateretq. aditus ipsi aquæ , continuo tota aquæ multitudo ad medium mundi conflueret , ac pri-

mo impetu huc illucque fluctaret, donec sensim remisso motus impetu in perfectissimum coiret globum, ambiretque æqualiter totius mundi centrum. Multa alia his similia colligi possunt ex ijs, quæ dicta sunt, quibus breuitatis causa supersedendum esse censeo.

POSTREMO vt nonnihil etiam de figuris reliquorum duorum elementorum, aeris scilicet, & ignis, dicamus, satis perspicue etiam concludi potest, ea, esse figuræ sphericæ. In primis namque aer, quantum ad superficiem eius concavam, rotundus est, quoniam circumdat, & ambit globum rotundum, quem diximus constitui ex aqua & terra: Pari ratione Ignis quoad superficiem eius conuexam, necessario rotundus existit, cum sit sub concavo Luna. Et quia tam ignis quam aer, æqualiter videtur a centro recedere propter leuitatem, non secus ac graua ad centrum tendunt ob grauitatem, fit vt & aer secundum conuexum, & ignis secundum concavum sphericæ quoque sit figuræ. Alias pars illa aeris, vel ignis, quæ magis centro mundi propinquaret, non quæreretur sursum ascendere, quod est contra viriusq; elementi inclinationem naturalem. Sunt tamen nonnulli, qui dicunt, & forte bene, neque ignis concavum, neque aeris conuexum esse sphericum. Inquiunt enim, plus ignis generari sub Zona torrida, hoc est, sub Æquatore, vel prope, vbi nimirum continue versatur Sol, Cælumque summæ velocitate conuertitur: Plus vero aeris sub Zonis frigidis, id est, prope polos, propter nimiam distantiam Solis, frigiditatem, & tarditatem motus.

NEQUE vero hoc loco prætereundū est, Platonē in Tymæo attribuere cælo, & quatuor elementis, figuras quinque; corporū regulariū, de quibus agitur in 13. 14. 15. lib Eucl. ob similitudines quasdam. Igni enim propter acumen suæ flammæ attribuit pyramidem, seu tetraedron; Ascendit namque qualibet particula ignis ad modum pyramidis Aeri vero octaedron; Sicut enim aer proxime ad ignem accedit, sic etiam octaedron maximam similitudinem cum Tetraedro obtinet, cum constet ex duobus tetradris: Aquæ deinde concedit Icosaedron, propter nimiam mobilitatem, ac fluxibilitatem: Cubum autem, siue Hexaedron tribuit terræ ob suam immobilitatem, ac stabilitatem; Inter omnia enim corpora regularia cubus motui ineptissimus existit. Cælo denique adscribit Dodecaedron; Nam quemadmodum cælum in toto ambitu 12. æqualia signa complectitur, ita quoque dodecaedron 12. æqualibus superficiebus continetur

continetur. Omitto alias causas, proprietatesque, propter quas Platonius figurarum quinque corporum simplicium mundum componendum corporibus regularibus assimilabat. Has enim copiosius pertractatis reperies apud Platonicos. Non est tamen ullo modo existimandum, ut multi falso arbitrantur, Platonem philosophum insignem putasse, Cælum & quatuor elementa vere talibus esse figuris prædita. Ait enim in eodem Tymæo, Mundum cum omnibus partibus præcipuis, cuiusmodi sunt corpora cælestia, & elementa, factum esse rotundum, ita ut rotundus nil excogitari possit: Similitudine tamen quadam propter multas proprietates cælo, elementisq; cum corporibus regularibus communes, huiusmodi illis figuras attribuit, ut facilius explicaret & eorum naturam, & mutuam ex uno in alterum transmutationem; Maxime vero, quoniam sicut impossibile est prorsus, dari plura corpora regularia præter illa quinque enumerata; ita quoque quinque tantummodo corpora illa simplicia in toto universo reperiuntur, ut ex 1. lib. de cælo constet. Quocirca Plato solus vult in Tymæo, quinque corpora simplicia mundum universum componentia proportionem quadam respondere quinque illis corporibus regularibus.

Quod autem fieri non possit, ut aliud corpus regulare præter illa quinque reperiatur, manifestissime constat ex ijs, quæ ab Euclide sunt demonstrata: Quod tamen breuiter nos demonstrabimus, si nonnulla prius docuerimus; quorum primum est. Corpus regulare dici illud, quod clauditur undique superficiebus planis, æquilateris, equiangulisq;, & inter se omnino equalibus. Secundum est, Ex duobus angulis planis nullum angulum solidum constitui posse, sed cum minimè tres angulos planos requiri. Tertium est, Omnem angulum solidum, etiamsi ex mille angulis planis, vel etiam pluribus conficeretur, minorem esse necessario quatuor rectis angulis planis, ut ostendit Eucl. lib. 11. prop. 21.

His igitur suppositis, perspicuum est, ex tribus triangulis æquilateris, equiangulis, & equalibus inter se, Corpus non posse constitui, & propterea nec ex paucioribus. Cum enim tres cum minimè anguli plani concurrere debeant ad constitutionem anguli solidi, conuenient omnia tria triangula ad unum angulum solidum constituendum; Quare ut figura solida concludatur, requiritur quartum triangulum equilaterum illis tribus æquale: Hoc enim si accesserit, efficietur pyramis,

finis

siue Tetraedron, in quo tres anguli plani ad quemvis angulum solidum constituendum conueniunt .

Ex octo vero huiusmodi triangulis efficitur octaedron, in quo quatuor anguli plani concurrunt ad constitutionem cuiusvis anguli solidi ; qui quidem quatuor anguli plani minores sunt quatuor rectis , cum quilibet illorum minor sit recto , nempe duæ tertie duntaxat vnus anguli recti , vt constat ex 32. propos. 1. lib. Euclidis .

Ex viginti demum triangulis talibus componetur Icosaedron , in quo quinq; semper anguli plani in vnum punctum coeuntes angulum solidum conficiunt , qui adhuc minores sunt necessario quatuor rectis . Nam cum quilibet contineat duas tertias vnus recti , omnes quinq; comprehendēt decem tertias ; quare ad constituendum quatuor rectos defunt duæ tertie vnus recti . At ex pluribus similibus triangulis nullum corpus constituetur ; Deberent enim tunc ad constitutionem anguli solidi conuenire plures anguli plani , quam quinq; , quod fieri nequaquā potest . Quoniā enim quilibet angulus trianguli æquilateri duas tertias vnus recti comprehendit , fit vt sex tales anguli contineant duodecim tertias , id est , quatuor rectos ; Quare impossibile est ex sex huiusmodi angulis solidum angulum constitui , cum cuius solidus angulus minor esse debeat quatuor rectis , vt dictum est ; Et a fortiori neq; ex septem , pluribusue huiusmodi angulis solidus angulus componetur . Quapropter , cum tres huiusmodi anguli plani cum minimum requirantur , vt angulum solidum constituant . Deinde quatuor , Postremo quinque ad summum , perspicuum est , tria tantum corpora regularia effici ex triangulis æquilateris , & æquiangulis , æqualibusq; inter se , nimirum Tetraedron , Octaedron , & Icosaedron .

Ex superficiebus deinde quadrilateris æquilateris , æquiangulis , atq; æqualibus inter se , nempe ex quadratis , vnum duntaxat constitui poterit corpus regulare , quando videlicet tres anguli plani ad efficiendum angulum solidum concurrunt ; Quo pacto efficitur cubus , seu Hexaedron contmens in ambitu sex quadrata inter se æqualia . Quod si concurrerent quatuor huiusmodi anguli , efficerentur quatuor recti , si plures , plures . Quare nullus componetur angulus solidus , præterquam ex tribus .

Ex Pentagonis quoq; æquilateris , æquiangulis , & inter se æqualibus vnum quoq; corpus regulare tantummodo , nempe Dodecaedron constitui

Constitui potest, in quo nimirum tres anguli plani solidum angulum componunt, qui videlicet minores existunt quatuor re \acute ctis. Cum enim quilibet contineat vnum re \acute ctum, & quintam partem re \acute cti, vt constat ex 32. propos. 1. lib. Eucl. conficiunt tres tales anguli duntaxat tres re \acute ctos & tres quintas vnius re \acute cti. At vero quatuor huiusmodi anguli superabunt quatuor re \acute ctos, quod quilibet re \acute cto maior sit; vnde angulum solidum neuiquam constituent, & a fortiori neq; plures. Ex Hexagonis autem aequaliteris, & equiangulis, equalibusq; nullum efficitur corpus. Nam tres tales anguli, qui angulum solidum cum minimo componere debent, aequivalent quatuor re \acute ctis, eo quod quilibet complectatur vnum re \acute ctum, & duas sextas vnius re \acute cti, vt colligitur ex 32. propos. 1. lib. Eucl. & ex consequenti tres tales conficiant tres re \acute ctos, & 6. sextas vnius re \acute cti, nepe 4. re \acute ctos. A fortiori neq; plures huiusmodi anguli solidum angulum component. Idemque dices omnino de angulis Heptagoni, octogoni, &c. Neque enim ex his planis corpus regulare effici potest, cum quilibet tres anguli plani excedant quatuor re \acute ctos, vt facile deduci potest ex adducta propos. 32. 1. lib. Eucl. Quam ob rem concluditur aperte, non posse dari aliud corpus regulare prater quinque praedicta.

TERRAM ESSE CENTRUM MVNDI



QVOD autem terra sit in medio firmamenti sita, sic patet. Existentibus in superficie terrae, stellae apparent eiusdem quantitatis, siue sint in medio caeli, siue iuxta ortum, siue iuxta occasum: & hoc ideo, quia aequaliter terra distat ab eis.

COMMENTARIVS

AUCTOR hoc loco demonstrat quartam conclusionem, nimirum, Terram esse centrum mundi: Intellige terram simul cum aqua. Quamuis enim auctor de terra solum hic loquatur expresse, rationes tamen eadem procedunt de toto aggregato ex terra & aqua. Quoniam vero centrum alicuius sphaerae duas debet habere conditiones, vnam quidem, vt sit in medio illius aequaliter ab omnibus extremitatibus remotum;

aliam

alterum vero, ut sit punctū, & omnino insensibile respectu illius, cuius centrum dicitur; Idcirco utramque conditionem terræ inesse respectu cæli auctor conatur ostendere. Quod enim terra sit in medio cæli, seu totius mundi, duabus suadet rationibus, quarum prima est. Extantibus nobis in superficie terræ, & in quacunque regione, apparent stellæ eiusdē semper magnitudinis tā in ortu, & occasu, quā in medio cæli, seclusis omnibus vaporibus, nebulis, & exhalationibus, quæ visum nostrum possent impedire, igitur æqualiter distamus ab omnibus cæli partibus, ac propterea terra, in qua sumus, erit in medio mundi, seu, quod idem est, in centro mundi. Antecedens experimento est cōprobatum; consecutio vero facile probari potest. Si enim non distaremus æqualiter a cælo, sed ex vna parte v. g. propius ad id accederemus, cum ea, quæ propinquiora sunt, maiora videantur, apparerent nobis utique stellæ maioris quantitatis ibidem existentibus. quod est contra experientiam.

SUMPTA est hæc ratio ex Alphragano Differ. 4. quæ non concludit, si præcise, & Geometricè loquamur, hominem in eodem loco æqui distare ab omnibus cæli partibus. Hoc enim falsum esse supra diximus, cum ex parte Horizontis plus distemus ob semidiametrum terræ interpositam; sed solum colligit nos æquidistare a quacunque parte cæli secundum iudicium sensus. Tam parvus enim excessus, ut etiam supra dictum est, efficere non potest, ut ex parte Horizontis minores appareant stellæ sereno tempore, quam in medio cæli; Quare recte poterunt dici stellæ, quod ad sensum attinet, quocunque loco terræ æqualiter distare. Optime tamen ratio probat, centrum terræ æqualiter a cælo distare, id est, esse idem cum centro mundi; Alias enim aliquæ partes superficiei terræ sensibilibiter recederent a centro mundi; Vnde sensibilibiter quoque in eisdem partibus stellæ eadem maiores, vel minores apparerent, quod falsum est.

PORRO quoniam in ortu & occasu existunt quasi semper vapores, exhalationesue ita impediētes verum iudicium sensus, non satis firmiter videtur ex prædicta ratione colligi posse, hominem quemcunque æqualiter a cælo distare. Quare melius eadem ratio desumpta a magnitudine stellarum proponetur in hunc modum. Eidem homini extanti nunc sub eo Meridiano, in quo est Sol, cum nobis oritur; Nunc sub eo, sub quo nos sumus, nunc vero sub eo, in quo est Sol, cum nobis occidit

occidit, & denique sub quocunque Meridiano, videntur stellæ eadem esse eiusdem quantitatis, quando ad Meridianum perueniunt, ubi nulli existunt vapores tempore sereno. Quam ob rem terre superficies equaliter a stellis distat secundum omnes illas partes prædictis Meridianis subiectas. Quæ quidem ratio siue hoc posteriori modo, siue illo priori proponatur, similes vires habet in aqua. Eadem namq; apparentia locum habet etiam in Mari.

Ex quo euidenter colligitur id, quod supra probauimus, Terram nimirum & aquam idem habere centrum cum centro totius vniuersi, quâdoquidem superficies conuexa vtriusq; æquidistat a centro mundi, vt ex hac ratione, quæ ab experimento sumitur, colligitur.

SI ENIM terra magis accederet ad firmamentum in vna parte, quam in alia, sequeretur, quod aliquis existens in illa parte superficiei terræ, quæ magis accederet ad firmamentum, non videret cæli medietatem: Sed hoc est contra Ptolemæum, & omnes philosophos dicentes, quod vbicunq; existat, sex signa ei oriuntur, & sex occidunt, & medietas cæli semper apparet ei, medietas vero occultatur.

COMMENTARIUS

SECUNDA ratio est hæc fere. Vbicunq; homo existat, sex ei semper signa oriuntur, sex occidunt, medietasq; vna cæli semper ei apparet, medietas vero altera ei occultatur. Igitur terra in medio est firmamenti. Antecedens est Ptolemæi Dist. 1. cap. 5. & 6. Albragani Differ. 4. omniumq; aliorum Astrologorum, philolophorumq; qui experientia docti vno omnes ore fatentur, nos vbius locorum medietatem cæli conspiciere, &c. Consequentia vero necessaria est. Nam si terra non esset vere in medio cæli, sed magis appropinquaret vni parti quam alteri, tunc is, qui existeret in parte cælo propinquiori, non videret cæli medietatem, sed minorem partem; qui vero in altera parte remotiori existeret, plus conspiceret quam medietatem, quia non omnis Horizon separans partem cæli visam a non visa transiret per centrum mundi, & ex consequenti non esset circulus maior, quare nec diuideret cælum in duas partes æquales; quod cum sit falsum, & contra experi-

entiam,

entiam, falsum erit quoq; : terram non esse in medio cæli.

REPERITUR hæc ratio apud Alphraganum, & Ptolemaum
locis citatis, in qua
solū hoc obiter notā
dum est; Impossibile
esse, ut aliquis ho-
mo in terræ superfi-
cie constitutus præ-
cise medietatē cæli
conspiciat. Concipi-
tur enim Horizon,
qui visum nostrum
terminat, esse qua-
dam plana superfi-
cie circularis super-
incumbens terræ,
eo quod nos in ali-
qua magna campi
planitie constituti pu-



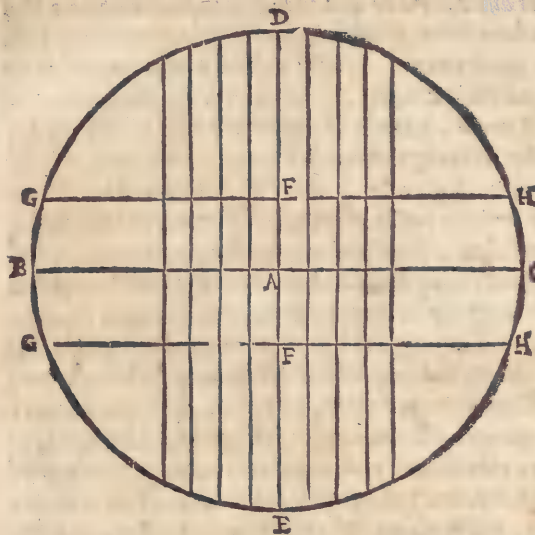
temus partem terræ visam esse planam, atq; ibidem cælum ipsam con-
tingere. Quo fit, ut Horizon ille diuidere non possit cælū in duo aqua-
lia; Deerit enim illa pars cæli, quæ intercipitur inter illam superficiē
contingentē terram, seu illi incumbentem, & illā quæ transit per centrū
terræ priori æquidistans. Hæc namq; sola cælum in duas partes aqua-
les diuidet, ut constat ex I. lib. Theodosij; & conspicuū quoq; esse potest
in appposita figura. Verū istud, quod inter utrāq; superficiē interijcitur,
nullus est momētū, seu quantitatis fere respectu totius machinæ cæli.
Cum enim mirum in modum distet a nobis cælum, ut postea dicemus,
efficitur, ut si a nostro oculo, & centro terræ duæ linæ æquidistantes
producerentur usq; ad firmamentum, visus prorsus indicaret illas ibi
concurrere propter nimiam distantiam a nobis, & ex consequenti nul-
lum prorsus spaciū conspiceret fere interceptum inter illas: Quem-
admodum etiam in aliquo longo edificio, cuius parietes interiores sunt
æquidistantes, videntur nobis propinquiores ad invicem eius parietes
in fine, quam in principio, ex quo parietes intuemur, propter illam di-
stantiam. Multo igitur magis hoc accidet in cælo, cū sine compara-
tione

ione multo longius distet. Vnde quoad iudicium sensus optime dici poterit, nos in omni loco terræ, seclusis impedimentis montium ac uallium, conspiciere celi medietatem. Quod quidem perspicue declarant phenomena, seu apparentiæ celestes. Cernimus .v. duo luminaria, Solem nimirum, atq; Lunam, quando opponuntur per diametrum, eodem fere tempore supra Horizontem, alterum quidem in oriente, alterum vero in occidente: Vel certe, quando alterum occidit, alterum statim exoriri, quod fieri non posset, si portio celi intercepta inter utrâ que predictam superficiem esset alicuius notabilis quantitatis. Idem clarissime experti sunt Nautæ Lusitani hac nostra tēpestate non solum in Sole ac Luna ab oriente in occidentē; Verum etiam in polis mundi Septentrione in Austrum. Nauigantes etenim in Oceano, quando dire esse sub Equatore existunt, vident quasi eodem momento temporis utrâ que stellam polarem, tam eam videlicet, quæ iuxta polum arcticum, quam eam, quæ prope antarcticum existit: Aut certe si aliquando propter commotiones, ac eleuationes undarum, vel etiam propterea quod stellæ polares nonnihil distent a veris mundi polis, id non contingat, deprehenderunt saltem, postq; altera stellarum illis occultatur, non longe post alteram illis apparere. Accedit etiam, quod ubiq; seclusis impedimentis, supra Horizontē sex signa apparent, & sex infra, quæ quidem occupant medietatē celi. Immo auctore Plinio lib. 2. cap. 13. Luna aliquando visa est eclipsari in puncto orientis, existente Sole ad huc quodammodo supra Horizontem in puncto occidentis, & tamen tunc per diametrum opponebantur duo illa luminaria.

D V A B V S dictis rationibus possumus alias adiungere idem propositum concludentes, Terram videlicet esse in medio firmamenti, seu totius vniuersi, Quarum prima desumpta ex Ptolem. Dict. 1. cap. 5. sit hæc.

S I T E R R A non est in medio firmamenti, siue totius vniuersi sita, obtinebit necessario aliquē horū situū. Aut erit in plano circuli Equinoctialis extra mundi axem: (Nam si esset in axe mundi, & plano Equatoris, existeret in centro mundi) Aut in axe mundi extra planū Equinoctialis circuli: Aut deniq; nec in plano circuli Equinoctialis, nec in axe mundi collocabitur; quos omnes situs plurima absurda consequuntur. Nam si in plano Equatoris existeret extra axem mundi, efficeretur primo, In sphaera recta nunquam fieri æquinoctium.

Z y Sit



Sit enim sphaera
BDCE, cuius
centrum A.

Æquator DE,
axis mundi BC,
& terra in F.

sive supra axē
mundi, sive in-
fra, Horizon re-
ctus GH, qui

parallelus erit
axi BC, cum

æquator ad re-
ctos insistat an-
gulos Horizon

ii recto. Per-
spicuum igitur
est, tam Æqua-

tozem, quam reliquos parallelos Solis inaequaliter ab Horizonte recto
diuidi, cum non transeat per centrum, aut polos mundi; Quare per-
petuo fient dies inaequales noctibus; quod est contra omnem experien-
tiam, cum in sphaera recta perpetuum sit æquinoctium.

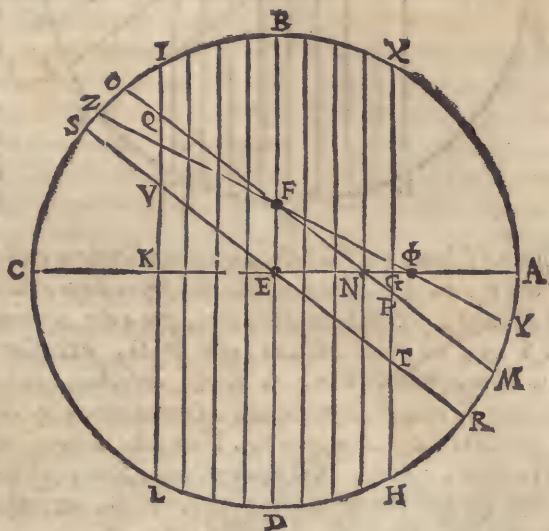
SECUNDO, Nullus videret medietatem cæli, sed partem mi-
norem, vel maiorem medietate, vt eadem figura indicat; quod etiam
sensui aduersatur: Semper etenim sunt sex signa supra Horizontem,
& sex infra.

TERTIO, Eadem stella tempore sereno non apparerent semper
eiusdem magnitudinis. Si enim terra est in Æquinoctialis circuli plano,
& extra axem mundi versus meridiem, apparebunt stella eadem ma-
iores in Meridiano circulo constituta, quam in oriente, vel occidente,
cum ibi propinquiores existant: Si vero vergit ad mediam noctem,
maiores conspicientur in oriente, vel occidente collocatae, quam in Me-
ridiano circulo: Si autem sita est versus ortum, vel occasum, maiores
videbuntur posita in occidente quoque vel oriente. Quæ omnia pugnat
cum experientia. Accedit etiam, quod hoc posteriori modo tēpus ante
meridianum minime æquale erit pomeridiano; propterea quod Meri-
dianus

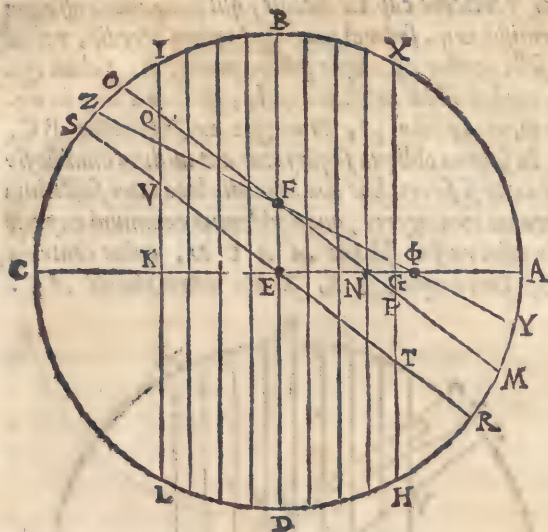
dianus circulus per verticem capitis incedit, qui hac ratione esse non potest in medio Hemisphaerij, sed vel magis ad ortum accedit, vel ad occasum, vt manifeste constat ex aliqua sphaera materiali. Solum igitur Phenomena locum habebunt in sphaera recta, quando Terra in medio mūdo collocabitur, vt in pūcto *A*, Horizōte existēte recta *BC*,

QVARTO, In sphaera obliqua sequeretur aut nullum omnino fieri æquinoctium, aut certe si fieret, hoc non in medio loco inter solstitium æstiuum, atq; hybernū contingeret; quod videmus communi experientia repugnare. Estō enim rursus sphaera *ABCD*, cuius centrum *E*, Æquator *BD*; Duo tropici, *IL*, *XH*: Axis mundi *AC*.

Si igitur terra in plano Æquinoctialis circuli extra axē iacet, vt in *F*; Sit primo Horizō obliquus *DFY*, secans omnes parallelos per inæqualia, & axē in *φ*, extra parallelos. Manifestū igitur est, in dicto Horizōte nullum cōtingere æquinoctium, cum Horizōn solum parallelum bifariam secet, qui per *φ*, describitur, quem tamen nunquam Sol attingere potest, quippe ~~cum~~ ultra tropicum *XH*, non recedat ab Æquatore. Sit deinde alter Horizō obliquus *OFM*, secans Axē *AC*, intra parallelos in *N*. Perspicuum iam est, fieri æquinoctium in prædicto Horizōte, dum Sol parallelum per *N*, describit, quoniam hic parallelus bifariam ab Horizōte diuiditur: Verum nequaquā hoc contingere potest in tempore medio inter duo solstitia, cum solus Æquator ab utroq; Solstitio æqualiter remoueat. Manifestum autem est,



Sole



Sole existente in
Æquatore, non
posse esse æquino-
ctium, sed vel
ante, vel post,
quod sane absur-
dum, & incon-
ueniens est.

QVINTO,
Nullus Horizon
diuideret cælum
in duas partes
æquales, præter-
eum, cuius ver-
tex cum altero
polorum coinci-
dit, cuiusmodi
est, B D.

Quare ij solum, qui sub polis degunt medietatem cæli conspicerent.

SEXTO, Excessus maxima diei supra diem æquinoctialem non es-
set æqualis defectui breuissima diei, quo a die æquinoctiali superatur.
Vt si A, est polus arcticus, erit P G, excessus maxima diei su-
pra diem æquinoctialem: At K Q, defectus, quo breuissima dies su-
peratur ab eodẽ die æquinoctiali. Omnia autem hæc absurda vitantur,
si terra in centro E, ponatur. Nam tunc in quouis obliquo Horizon-
te, nempe, S R, fiet æquinoctium, Sole existente in Æquatore;
Diuidetur cælum per æqualia; eritq; T G, excessus longissime diei,
æqualis defectui K V, breuissima diei, &c.

SI VERO terra collocaretur in axe mundi extra planum Æqua-
toris, nimirum in puncto q, consequerentur hæc omnia inconuenientia.
Primo Nullus Horizon, præterq; rectus, secaret cælum in duas par-
tes æquales, quare neq; Zodiacum, quod cum apparentijs pugnat; Sem-
per enim medietas Zodiaci est supra Horizontem quemcunq; & medie-
tas infra, eo quod semper sex signa supra Horizontem existant.

SECUNDO, solum in sphaera recta fieret æquinoctium, quoniam
solus Horizon rectus bisariam diuideret Æquatorem, vt ex superiori
figura

figura constat, in qua Aequator est, BD ; Horizon rectus, AC ; obliquus, YZ , secans Aequatorem in F . per inaequalia. Quod si in aliquo Horizonte obliquo contingeret fieri aequinoctium, illud minime accideret in tempore medio inter utrumque Solstitium, sed multo propinquius esset aequinoctium uni solstitiorum, quam alteri. Ut si terra constitueretur in N , inter tropicum XH , & Aequatorem BD ; fieret aequinoctium, quando Sol parallelum percurrit, qui per N describitur; quod quidem longe vicinius existit solstitio aestivo, quam hyberno. Quod si terra sita esset in G , contingeret aequinoctium in ipso die Solstitij; quae quidem omnia absurdissima sunt.

TERTIO, vniuersa series, atque proportio incrementi, & decrementi dierum, ac noctium confunderetur, quae ubique extra rectam sphaeram apparet ante & post aequinoctium, quae talis est, ut bis in anno dies adaequantur noctibus, in tempore videlicet medio inter diem longissimam, ac breuissimam; Dies longissima sit equalis nocti breuissimae; Excessus diei longissimae supra diem aequinoctij tantus sit, quantus defectus est minima diei ab eodem die aequinoctij; Quod idem dicendum est de duobus diebus quibuscunque a die aequinoctij aequae remotis, quorum vnus sit ante, alter vero post aequinoctium. Quae quidem perpetua series, ac proportio constare duntaxat, & conseruari poterit, si terra in centro E collocetur: Hac enim ratione Horizon obliquus quilibet, nempe SR , diuidet Aequatorem BD , per aequalia, ut tanta portio eius emineat sublata supra Horizontem, quanta latet demersa infra Horizontem. Pari ratione secabuntur tropici, XH , & IL , per inaequalia, ita tamen, ut alterna segmenta aequalia existant, nempe TX , & VL ; Item TH , & VI , ut demonstrat Theodosius lib. 2. propos. 23. Deniq; TG , excessus maxima diei supra diem aequinoctij aequalis erit KV defectui minima diei a die aequinoctij, propter similitudinem, aequalitatēq; triangulorum $T EG$, & VEK . Si vero terra in axe extra centrum E statuatur, ut in ϕ , extra omnes parallelus, nullum fieri poterit in sphaera obliqua aequinoctium, ut dictum est; semperque erunt dies noctibus prolixiores, vel noctes diebus: Quod si terra ponatur in G , puncto, per quod extremus parallelus incedit, vnicum fieret aequinoctium in sphaera obliqua, nempe in altero Solstitiorum; Reliquo anni tempore omnes dies essent noctibus vel maiores, vel minores: At vero si terra consistat intra parallelus in puncto N , fieret quidem aequinoctium

etium bis in anno, & vtrique crescerent, ac decreverent dierum noctiumque spacia; tamen hec dierum incrementa, ac decrementa nec numero, nec magnitudine essent equalia incrementis noctium, id quod vel oculi facillime iudicare possunt, collatis inuicem duobus triangulis PNG , & QNK , quoniam & plura, & maiora segmenta parallelorum comprehenduntur in triangulo QNK , quam in triangulo PNG .

QUARTO, umbrę gnomonum, qui cum Horizonte angulos rectos efficiunt, tempore æquinoctiorum non per vnam, eandemque lineam rectam ab oriente in occidentem projicerentur, Sole existente præcise in ortu, atque in occasu, si terra inæqualiter ab utroque polo remoueretur, eiusque centrum non idem esset cum centro mundi. Sit namque



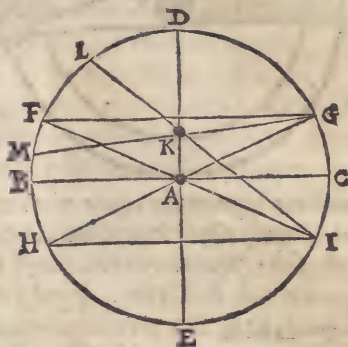
primo terra A , sita in plano Æquinoctialis circuli, quod nobis representat linea BC ; sitque Gnomon supra planum Horizontis erectus, quod nobis referat circulus BC . Perspicue iam cernis, Sole exoriente in B , umbram styli AD , projici in lineam rectam AC : Similiter Sole occidente in C , eandem umbram projici in lineam rectam

AB , quæ cum priori AC , lineam vnam rectam, atque continuam efficit: Quod quidem clarissime nobis ostendunt apparentiæ Astronomorum: & huius rei causa est hæc duntaxat, quia nimirum terra est in plano Æquatoris sita. Si enim extra ipsum foret collocata, in axe tamen mundi; vel etiam quamcumque partem versus, nempe in E ; si erigeretur stylus supra Horizontem rectus, qualis est, EF , quis non videt, Sole in B , oriente tempore æquinoctij, umbram styli porrigi in rectam EG , occidente vero Sole in C , eandem umbram extendi secundum rectam EH , quæ nequaquam cum priori EG , lineam constituit rectam, sed ambe se mutuo intersecant in puncto E , quippe cum productæ peruenirent ad puncta B , & C ? Cuius contrarium experientia nos docet.

QUINTO, Nunquam per dioptram cererentur duo signa Zodiaci per diametrum opposita, quod est contra experientiam, quæ testatur,

ORTHUS

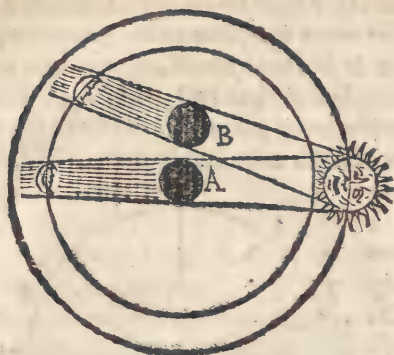
ortum & occasum Solis in æquinoc̃tijs per dioptram secundum vnā re-
ctam lineam conspici; Pari ratione ortum in solstitio æstiuo, & occasum
in solstitio hyemali; Item ortum in solstitio hyemali, & occasum in
Solstitio æstiuo per dioptram secundum lineam rectam sibi correspon-
dere: Quod fieri minime posset, nisi terra in plano Æquinoc̃tialis circuli,
immo in eius centro esset collocata. Sit enim Horizon B D C E,
Æquator B C; axis mundi D E;
tropicus cancri F G, tropicus Ca-
pricorni H I, ponaturque primo
terra in centro A, Perspicue igitur
uides ortum æquinoc̃tialē B,
& Occasum C, per lineam rectā
B C, Ortum uero æstiuum F, &
Occasum hyemalem I, secundum
rectam lineam F I, Ortum deni-
que hyemalem H, & Occasum
æstiuum G, per lineam rectam
G H, sibi mutuo respondere.



Quod quidem phenomena Astronomorum testantur, assumiturque ab
Euclide in principio $\phi\alpha\nu\phi\alpha\upsilon\tau\alpha\upsilon$ ut certissimum, asseriturque a Plin-
io lib. 2. cap. 71. ex sententia omnium Astrologorum. Collocetur
secundo terra in axe mundi extra Æquatorem, nempe in K, Quo po-
sito luce clarius constat, totum oppositum accidere: Occasus enim hye-
malis I, nulla ratione ad F, ortum æstiuum peruenire potest, sed
ad punctum L, similiter occasus æstiuus ad punctum M, non autem
ad H, ortum hyemalem.

SI DENIQUE terra nec in plano Æquinoc̃tialis circuli, nec in
axe mundi esset posita, sed alibi, in omnia prædicta absurda incidere-
mus, ut facile quiniis ex ijs, quæ dicta sunt, deducere potest. In sphæ-
ra enim recta nullum fieret æquinoc̃tium, & in sphæra obliqua ille tan-
tum Horizon secaret sphæram per æqualia, qui transiret per centrum
mundi; Confundereturq; vniuersa series in decrementis, & incremen-
tis dierum, ac noctium, &c.

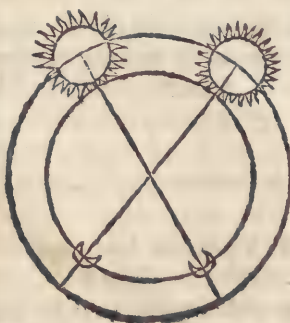
SECUNDA ratio desumpta etiam ex Ptolemæo loco citato qua
quoq; utitur Auerroes 2. de celo. est talis. Si terra nō esset in medio mun-
do sita, non fierent eclipses Lune semper, quando duo luminaria per dia-



metrum opponuntur, sed plerumq; contingerent, quando nō existunt in locis Zodiaci oppositis, quod falsum est. Testantur siquidem experientia Astromorum, tunc demum fieri eclipsim Lunæ, & semper, quādo Luna Soli opponitur, alias nunquam. Sit enim centrum mundi A, in quo si ponatur terra, manifestum est eclipsim fieri, quando luminaria per dia-

metrum opponuntur, quia nimirum tunc ipsa terra interponitur inter utrumque; Quando uero non adinuicem opponuntur, nullam posse esse eclipsim; Nam terra non potest tunc esse impedimento, quo minus Luna a Sole illustretur. Quod si terra extra centrum uniuersi sedem habeat, ut in B, poterunt duo luminaria in punctis Zodiaci oppositis existere, & tamen nulla fieri eclipsis, quod terra non reperitur in illa mundi diametro, secundum quam opponuntur. Immo Luna patietur eclipsim, ut plurimum, quando Luna minus a Sole distat, quam semicirculo. Ac breuiter, Lunæ defectus tunc demum in oppositis per semicirculum locis fieri potest, quando diameter oppositionis per centrum terræ, ac uniuersi transierit; Quæ omnia cum phænomenis pugnant.

EX HAC rursus ratione sic licebit quoq; propositum nostrum concludere. Accipiantur duæ duntaxat eclipses Lunares, quæ contingant in diuersis Zodiaci locis. In vtraque igitur deficiet Luna, si quouēque Astronomorum verum docent, quando per diametrum mundi Soli obijcitur: Quare terra necessario in vtraque illa diametro existet, atque adeo in communi earum sectione. Cum igitur omnes diametri mundana sese in centro mundi intersecent, necesse est terram in medio mundi esse



di esse collocatam, vt in presenti figura videre est.

TERTIA ratio est Ioan. Regiom. in Epitom. lib. 1. concl. 3. quam sumpsisse videtur ex Aristotele 2. de calo. Omnia graua libere secundum mundi diametrum descendantia superficiei terræ ad angulos æquales occurrunt, in quacumq; orbis parte descendant. Igitur omnia tendunt ad terræ centrum, alias non inciderent superficiei terræ ad angulos æquales, vt superius demonstrauimus: Et quia diametri mundi, secundum quas graua feruntur, transeunt per centrum vniuersi ibidem se interfecantes; efficitur idem esse terræ, & mundi centrum.

QUARTA ratio sit Aristot. Cum terra sit grauissima, tendet uti que ad infimum locum nempe ad punctum remotissimum a calo, quod est centrum mundi. Naturaliter igitur ibidem consistet, tanquam in propria sede, alibi vero violenter.

ACCEDIT etiam, quòd si hæc grauis terræ moles in quotuis æquales partes eiusdem figuræ inter se, eiusdemque magnitudinis, ac ponderis esset secta, quæ in diuersis locis sub concauo Lunæ collocarentur, indeque libere dmitterentur, proculdubio omnes partes, cum sint eiusdem naturæ, ponderis, magnitudinis, ac figuræ, equali motu, eodemque tempore ad eundem locum descenderent, quod nullo pacto fieri posset, nisi in centro mundi concurrerent. Ac profecto natura iure optimo terram in medio mundo collocasse videtur, vt tantum vile, ac rude corpus equaliter ab omnibus celi, quod est corpus præstantissimum, partibus semoueretur, ne vlla pars conqueri posset, cur sibi magis rudis ista moles appropinquaret, quàm alteri parti.

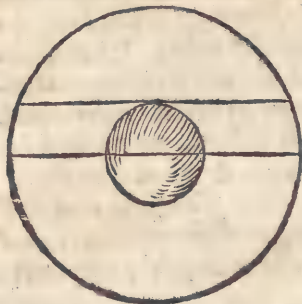
ILLUD item est signum, quod terra sit tanquam centrum, & punctus respectu Firmamenti: Quia si terra esset alicuius quantitatis respectu Firmamenti, non contingeret medietatem cæli videri.

COMMENTARIUS

TRIBVS nunc medijs Ioannes de Sacro Bosco confirmat, alteram quoque conditionem centri (quod videlicet sit insensibile quippiam. & punctum indiuisibile,) inesse terræ respectu machinæ celestis; quorum primum est. Si terra respectu Firmamenti haberet sensibilem, ac notabilem quantitatem, & non potius instar puncti omnino indiuisibilis.

AA ij existeret,

existeret, non possemus videre cæli medietatem, quod est contra experientiam, & omnes Astrologos, & supra ostensum fuit. Sequela confirmatur, Nam si terra collata cum cælesti corpore esset alicuius



magnitudinis, quæ sub sensum caderet, haud dubie superficies quoque terræ notabiliter a centro mundi, quod idem iam probauimus esse cum centro terræ, recederet. Quo circa Horizon incumbens terræ superficiei, notabiliter cælum in duas partes inæquales secaret, ut luce clarius in figura proposita cernis.

INVENIES hanc eandem rationem apud Ptolemæum Diſt. 1. cap. 6.

& Alphraganū Differ. 4. estq; communis omnibus alijs Astronomis: quam quidem vides easdem habere vires in mari. Si enim mare esset multo maius, & altius quam terra, ut nonnulli fabulantur, non possemus in medio mari constituti medietatem cæli videre, aut certe non aque bene, ac in terra; cuius oppositū experiētia quotidiana nos docet.

ITEM si intelligatur superficies plana super centrum terræ, diuidens eam in duo æqualia, & ipsum per consequens Firmamentum: Oculus igitur existens in terræ centro videret medietatem cæli; & idem existens in superficie terræ uideret eandem medietatem. Ex his colligitur, quod insensibilis est quantitas terræ, quæ est a superficie ad centrum, & per consequens quantitas totius terræ insensibilis est, respectu Firmamenti.

COMMENTARIVS

SECUNDVM medium explicans quodammodo primū, hoc est. Si imaginaremur superficiem planam circulem ingentis magnitudinis transire per centrum mundi, seu terræ, diuideret hæc utique & terram, & Firmamentum in segmenta æqualia, & ex consequenti oculus aliquis existens in centro mundi super illam superficiem, medietatem cæli præcise conspiceret: Atqui idem oculus constitutus in superficie terræ, eandem, quo ad iudicium sensus, medietatē intueretur, ut vult

ut vult Ptolemæus, & omnes Astronomi, estq; experientia quotidiana compertum, ut supra diximus. Igitur tota ea terra, quæ interjicitur inter centrum terræ, & superficiem eiusdem, nullius est momenti respectu Firmamenti; quandoquidem duo radij visuales (hoc est, lineæ rectæ) inter se æqui distantes, quorum vnus a centro mundi, siue terræ, alter vero ex superficie terræ conuexa excurrit, nullam omnino quantitatem, quæ sit alicuius momenti, in Firmamento intercipient, sed videantur prorsus ad idem punctum coincidere: Quod quidem nulla ratione contingeret, si hæc portio terræ haberet molem aliquam notabilem collata cum magnitudine Firmamenti. Ex quo perspicuum est, totam terram esse veluti punctum, si cum Firmamento comparetur.



PLACET hisce duabus rationibus nonnullas alias ex Phenomenis, apparentisue depromptas adiungere, quibus euidentissime concluditur, totum hunc globum, qui ex terra, & aqua conficitur, ad vniuersi cæli complexum instar puncti obtinere. Prima est Ptolemæi Dict. I. cap. 6. in hunc fere modum. Cernimus quotidie umbras gnomonum in horologijs, aliorumq; corporum siue in Horizonte positorum, siue in superficiebus quibuscunq; ita vniformiter, atq; regulariter incedere, motuiq; Solis conformari, ac si in centro terræ existerent corpora illa opaca. Indicium igitur est certissimum, gnomonem, seu stylum quemcumq; in superficie terræ positum non discrepare a centro mundi sensibiliter, quandoquidem Sol & circa mundi centrum, & circa huiusmodi stylum vniformi motu incedit: Quod neutiquā fieri posset, si no-

si notabiliter stylus a centro mundi distaret. Nam impossibile est Solem circa duo centra inter se distincta regulariter posse moueri, ut in Theoricis demonstrabitur. Perspicuum igitur est, hanc molem terræ, quæ inter eius centrum, superficiemq; conuexam intercipitur, nullius esse fere quantitatis respectu cæli Solis, ideoq; multo magis respectu Firmamenti, tanquam punctum, iudicanda erit.

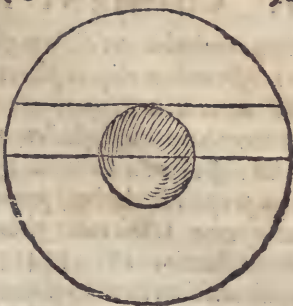
SECUNDA ratio præcedentē quodammodo magis declarans sit hæc. Instrumentis Mathematicorū, quale est Astrolabium, Quadrās, Annulus, &c. obseruamus constituti in superficie terræ veras altitudines stellarum, & Planetarum, motusq; earundem stellarum, atq; loca, non aliter, quam si hæc omnia in centro terræ existentes obseruarem, ita ut nullum in hac re errorem, qui sub sensum cadere possit, committamus; Videmus enim per Medicinium, siue Dioptram, duo astra e diametro opposita, quasi Dioptra perfectam nobis mundi diametrum indicet; idemq; iudicium de reliquis obseruationibus habeto. Manifeste igitur concluditur, molem terræ nullius esse momenti respectu machine cælestis, siquidem centra dictorum instrumentorum in terræ superficie consistentium coincidunt prorsus, si sensuum iudicium consulamus, cum centro terræ. Quod si sensibiliter distarent huiusmodi instrumenta a terræ medio, mirum in modū Astronomi in suis obseruationibus deciperentur, nullumq; horologium Solare recte horas indicare posset: quæ omnia experientie quotidiana repugnant.

TERTIA ratio est quoq; Ptolemæi loco citato, nempe hæc. In omnibus terræ partibus, mundi; climatibus, eodem tempore a varijs Astronomis magnitudo, & distantia vnius eiusdemq; stelle, Martis videlicet, eadem est deprehensa, idemq; compertum habemus in omnibus alijs obseruationibus, quæ in diuersis Climatibus sunt factæ, ita ut ne in minima quidem re inter se discrepent. Quam ob rem merito terra, ut punctum indiuisibile, censebitur, quandoquidē nullus terræ locus ab alio respectu vnius, eiusdēq; puncti cælestis differt sensibiliter.

QUARTA ratio hæc esse poterit. Si terra esset alicuius notabilis magnitudinis collata cum Firmamento, vel etiam cum calo Solis, omnia illa absurda consequerentur, quæ paulo antea inferebamus, si terra non esset in medio mundo posita, propterea quod, si terra nō esset instar puncti, minime nos in eius superficie degentes in medio, seu centro mundi essemus constituti, Vnde efficeretur primo, Nullum Hori-

Pontem diuidere calum in duas partes
 æquales. Quare nullibi medietas celi
 conspiceretur, neque vnquam æquino-
 ctium posset fieri, sed perpetuo dies tẽ-
 pore æquinoctij minor esset nocte, cum
 arcus nocturnus notabiliter maior exi-
 steret arcu diurno. Deinde, Eadẽ stellæ
 sereno tẽpore minores apparerent iuxta
 Horizontẽ posita quã in medio celi, eo
 quod iuxta Horizontẽ remotiores a nobis essent, quod tamen falsum est.
 Tercio, vmbra gnomonum in superficiebus quibuslibet nullo modo tem-
 pore æquinoctiorum projicerentur secundum lineam rectam (vt demõ-
 stratine concludi posset, nisi id negotij ad scientiam de Horologiorũ de-
 scriptionibus spectaret) si vertex gnomonis non concedatur esse idem,
 quoad iudicium sensus, cum centro terre; Hoc autem clarissime ex-
 perientia repugnat. Si enim tempore æquinoctiorum in quocunque pla-
 no stylus affigatur, notenturq; varijs horis diei extremitates vmbrae
 in plano punctis quibusdam, deprehendentur omnia hæc pũcta in vna
 linea recta iacere; Quod quidẽ solum ea de causa contingit, quia nim-
 rum vertex styli assumitur tanquã mundi centrum, vt alibi demonstra-
 bimus. Quarto, Neq; ortus Solstitij æstiu responderet per lineã rectã
 occasui Brumalis Solstitij; Neq; ortus solstitij Brumalis occasui solstitij
 æstiu. Quinto, Confunderetur vniuersa proportio, quam nunc cerni-
 mus in augmento, decremẽtoq; dierũ ante & post æquinoctiũ vtrũq;.
 Quæ cum omnia absurda sint, & quotidiana aduersentur experientia,
 omnibusq; Astronomorũ peritorũ obseruationibus, concludendũ erit,
 Terrã esse veluti punctũ insensibile, si cum cælesti corpore conferatur.

QUINTA, ac postrema ratio hæc sit. Secundum Astronomos
 exercitatissimos totus ambitus Firmamenti totum ambitum globi con-
 secti ex terra & aqua continet vicies & bis millies, sexcenties, & duo
 decies, & eo amplius, ita vt sit talis proportio totius ambitus Firma-
 menti ad ambitum globi, qui cõstat ex terra & aqua, qualis est huius
 numeri 22612, & semis ad 1. Tanta enim distantia Firmamenti a
 centro terre est deprehensa; vt nimirum a terra vsq; ad Firmamentum
 contineantur terræ semidiametri 22612, & semis; Ac propterea,
 eadem sit proportio diametrorum circumferentiarumque, toties
 etiam



etiam continebit, ut dictum est, ambitus Firmamenti ambitum terræ, Immo secundum aliquos plures semidiametri terræ interjiciuntur inter eius centrum, ac Firmamentum. Quæ cum ita sint, non immerito dicitur terra habere insensibilem quantitatem, esseq; instar puncti indivisibilis respectu Firmamenti. Quoniam enim spheræ habent (per ultimam propos. duodecimi) propositionem diametrorum triplicatam, si ponatur terra 1. erit totus globus solidus Firmamenti, si vera est supra dicta distantia, 261453415414087289, fere, ut cuilibet in præceptis Arithmeticorum vel mediocriter versato manifestum esse potest. Constat autem unitatem nihil fere esse, si cum tanto numero cõparetur.

DICIT etiam Alphraganus, quod minima Stellarum fixarum visu notabilium maior est tota terra: Sed ipsa Stella respectu totius firmamenti est sicut punctus, & centrum: Multo igitur fortius terra est punctus respectu Firmamenti; cum sit minor ea.

COMMENTARIUS

CONFIRMAT tertio medio, quod auctoritati Alphragani innititur, terram esse veluti punctum, ut perspicuum est in ipsa litera. Non autem solus Alphraganus dicit minimam Stellarum, quæ visu percipiuntur, maiorem esse terra; verum etiam idipsum omnes Astronomi unanimi consensu asserunt.

UT AUTEM intelligatur, de quibusdam Stellis minimis auctor noster ex sententia Alphragani, & aliorum Astronomorum locutus sit, pauca mihi videntur dicenda de Stellis in uniuersum; quot videlicet numero obseruata sint ab Astronomis, & quâ proportionem earum magnitudines habeant ad magnitudinem terræ. Astronomi igitur omnes Stellas fixas in Firmamento visu perceptibiles diligenter obseruantes deprehenderunt, eas esse numero duntaxat 1022, exceptis paucis quibusdam, quæ iuxta polum antarcticum antiquis prorsus incognitum maxime, ac lucidissima inuenta fuere; quæ nimirum comprehenduntur inter polum Antarcticum, & parallelum, qui ab Equatore gr. 62 fere, a polo vero Antarctico, gr. 28. fere recedit. Ultra enim hunc parallelum nulla Stella in globo celesti reperitur. Sunt quidem plurimæ aliæ

alia stellæ minimæ, quas quia non distincte, & clare sese obtutui offerunt, sed confuse, cuiusmodi est multitudo illa innumerabilis, quæ lætæi circuli splendorem efficiunt, consulto Astronomi prætermittunt, & solum de ijs, quas oculi ad cælum sublatis comprehendere possunt, sermonem habent. Sed qm̄ vulgo incredibile videtur, esse tantummodo 1022. stellas in Firmamento, propterea quod visus eas nocte serena confuse intuens, sine ullo ordine, putat esse propemodum innumeras: Visum est, omnes 1022. stellas ab Astronomis observatas hoc in loco eo ordine recensere, quo in globo cælesti depingi solent. Ita enim fiet ut si quis diligenter nocte serena stellas observans conferat globū cum stellis visis, nullam aliam, præter eas, quæ in globo notatæ sunt, reperiat; immo vix aut nunquam minimas ibidē notatas visu percipere possit. Vnde mirum ei videri non poterit, non plures in Firmamento stellas lucidas existere, quam 1022.

HUNC autem numerū hac arte inuestigarunt. Ex omnibus stellis quæ visu percipiuntur, animadverterūt Astronomi 48. constellationes, Asterismos, seu imagines, (est autem constellatio, Asterismus, siue imago, multitudo quadam stellarum formam alicuius animalis, aut alterius cuiusvis rei effigiem suo situ, ac ordine referentium) constitui. Vnde facile illis fuit comprehendere numerum stellarum cuiuslibet constellationis per sese considerata. Neque enim aliam ob causam vetustissimi illi, & diligentissimi stellarum observatores videntur imaginibus huiusmodi stellas formasse, ut testatur Theon iunior in expositione Aratæ, nisi ut tanta earum multitudo per partes distinctas discernere-
tur, & omnes stellæ ordine quodam possent designari. Quod quidem ante multa sæcula factum esse constat, cum etiam in libro Iob sacrae literæ nominent Oriona, Arcturum, Hyadas, atque pleiades, multarumque aliarum constellationum nomina apud Homerum, atque Hesiodum, vetustissimos Poetas, legantur. Præterea observarunt quasdam stellas alijs multo splendidiore, ita ut sex omnino gradus in stellis quantum ad maiorem, vel minorem splendorem, deprehēderint: quos gradus Astronomi differentias magnitudinum appellarunt. Ex quo ad modum facile potuerunt numerum stellarum cuiuscumque differentia longo vsu percipere. Ita enim deprehenderunt in prima differentia contineri stellas lucidissimas, quæ primæ magnitudinis dicuntur. In 2. Differentia comprehendi inveniunt stellas minus lucidas 45. quas secundæ magnitudi-

n's dixerunt. In 3. differentia reppererunt stellas 208. easque tertie magnitudinis nominarunt. In 4. Differentia, seu magnitudine obseruauerunt stellas 474. In 5. Differentia, magnitudine numerarunt stellas 217. In 6. denique differentia, seu magnitudine annotarunt stellas 49. Prater has autem omnes stellas reperiuntur alie quinque dictæ nebulosæ, & nouem obscuriores, quæ uix sese nostris sensibus ingerunt, ob idque non referuntur in aliquam dictarum magnitudinum, quoniam earum quantitates notari minime potuerunt propter obscuritatem.

Magnitudo.	Num. stell.
1	15
2	45
3	208
4	474
5	217
6	49
Nebulosæ	5
Obscuriores	9
Omnes simul	1022

tem. Si igitur omnes has stellas in unam summam colligas, inuenies præcise numero 1022. ut in apposita formula conspicis. Itaque ex omnibus his stellis constituerunt Mathematici cura & solertia mirabili, ut dictum est. 48. Imagines, constellationesque, quarum nomina, et ordinem in tabula infra posita exposuimus, iuxta observationes Nicolai Copernici. Mutatæ enim iam reperiuntur omnium stellarum sedes, siue longitudines a

temporibus Ptolemæi ad nostram usque ætatem, propter motum illum tardissimum, quo eas moueri diximus ab occidente in orientem, adeo ut hoc tempore alie sint stellarum longitudines, quam quæ posite sunt in tabulis *Almagesti* a Ptolemæo: Quamuis earundem latitudines eadem semper inuenta fuerint, ut doctissimorum Astronomorum observationes testantur. Itaque in tabula subsequenti differunt quidem longitudines a longitudinibus Ptolemæi; At latitudines nulla ratione discrepant a latitudinibus, quas Ptolemæus in *Almagesto* explicauit. Immo ex hac perpetua latitudinum constantia firmissime colligi supra asseruimus, stellas ab occidente in orientem moueri super polos Zodiaci, quem admodum ex continua illa longitudinum mutatione deprehensum fuit, eas sensim moueri ab occasu in ortum. Appellamus longitudinem cuiusuis stelle, distantiam eius a principio. ♈. uersus signa Orientalia, hoc est, uersus. ♊. ♋. ♌. &c. progrediendo. Latitudinem uero eiusdem distantiam ab Ecliptica siue in Boream, siue in Austrum. Plura tamen de longitudinibus, latitudinibusque stellarum reperiies in 2. cap. quando de circulo

culo Zodiaci differemus. Sed iam prædictam tabulam oculis subiiciamus, cuius usum post ipsius finem exponemus. Est autem tabula uniuersa in tres partes distributa, in quarum prima continguntur omnes stellæ, quæ a Zodiaco in Boream vergunt. Secunda omnes stellæ complectitur, quæ in Zodiaco reperiuntur: In tertia denique omnia astra reponuntur, quæ a Zodiaco in Austrum deflectunt.

TABVLÆ PRIMA

PARS COMPLECTENS NOMINA

omnium constellationum, quæ a zodiaco ad eius polum Boreum vergunt, una cum numero, ordine, longitudinibus, latitudinibus, atque magnitudinibus stellarum.

FORMÆ STELLARVM	Longit.	Latit.	Magni
	G. M.	G. M.	tudo

VRSA MINOR, SIVE CYNOSVRA

Constellatio 1.

1 Stella, quæ in extremo caudæ, Polaris.	53	30	66	0	3
2 Sequens in caudæ.	55	50	70	0	4
3 In educatione caudæ.	69	20	74	0	4
4 In latere quadranguli præcedente, Australior.	83	0	75	20	4
5 Eiusdem lateris Borealior.	87	0	77	40	4
6 Earum quæ in latere sequente, Australior.	100	30	72	40	2
7 Eiusdem lateris Borealior.	109	30	74	50	2

Omnes stellæ 7. Secundæ magnit. 2. Tertiæ 1. Quartæ 4.

1 Est quoq; circa Cynosuram alia stella in formis quæ videlicet extra formam præfixæ reperitur, estq; in latere sequenti ad rectam lineam, maxime Australis.	0	0	0	0	0
	0	0	0	0	0
	0	0	0	0	0
	103	30	71	10	4

VRSA MAIOR, QUAM HELICEN VOCANT.

Constellatio 2,

B B ij 1 Stella

FORMÆ STELLARVM, Longit. Latit. Magni
G. M. G. M. tudo

1	Stella, quæ in rostro	78	40	39	50	4
2	In binis oculis præcedens	79	10	43	0	5
3	Sequens hanc	79	40	43	0	5
4	In fronte duarum præcedens	79	30	47	10	5
5	Sequens in fronte	81	0	47	0	5
6	Quæ in dextra auricula præcedente	81	30	50	30	5
7	Duarum in collo antecedens	85	50	43	50	4
8	Sequens	92	50	44	20	4
9	In pectore duarum Borealior	94	20	44	0	4
10	Australior	93	20	42	0	4
11	In genu sinistro anteriori	89	0	35	0	3
12	Duarum in pede sinistro priori Borealior	89	50	29	0	3
13	Quæ magis ad Austrum	88	40	28	30	3
14	In genu dextro priori	89	0	36	0	4
15	Quæ sub ipso genu	101	10	33	30	4
16	Quæ in humero	104	0	49	0	2
17	Quæ in ilibus	105	30	44	30	2
18	Quæ in eductione caudæ	116	30	51	0	3
19	In sinistro crure posteriore	117	20	46	30	2
20	Duarum præcedens in pede sinistro posteriore	106	0	29	30	3
21	Sequens hanc	107	30	28	15	3
22	Quæ in sinistra cavitate	115	0	35	15	4
23	Duarum, quæ in pede dextro posteriore, Bo-	123	10	25	50	3
24	Quæ magis ad Austrum (realior)	123	40	25	0	3
25	Prima trium in cauda post eductionem	125	30	53	30	2
26	Media earum	131	20	55	40	2
27	Ultima & in extrema cauda	143	10	54	0	2

Omnes stellæ numero 27. Secundæ magnit. 6. tertiæ 8.
quartæ 8. quintæ 5.

INFORMES CIRCA HELICEN.

1	Quæ a cauda in Austrum	141	10	39	45	2
2	Antece-					

FORMÆ STELLARVM

Longi. Lati. Magni
G. M. G. M. tudo

1	<i>Antecedens hanc obscurior</i>	133	30	41	20	5
3	<i>Inter vrsæ pedes priores, & caput ♀</i>	98	20	17	15	4
4	<i>Quæ magis ab hac in Boream</i>	96	40	19	10	4
5	<i>Vltima trium obscurarum</i>	99	30	20	0	obsc.
6	<i>Antecedens hanc</i>	95	30	22	45	obsc.
7	<i>Quæ magis antecedit</i>	94	30	23	15	obsc.
8	<i>Quæ intra priores pedes, & ♀</i>	100	20	22	15	obsc.

Informes numero 8. Tertiæ magnitu. 1. Quartæ, 2.

Quintæ, 1: obscuræ, 4.

DRACO.

Constellatio III.

1	<i>Quæ in lingua</i>	200	0	76	30	4
2	<i>In ore</i>	215	10	78	30	4
3	<i>Supra oculum</i>	216	30	75	40	3
4	<i>In gena</i>	229	40	75	20	4
5	<i>Supra caput</i>	233	30	75	30	3
6	<i>In prima colli inflexione Borealis</i>	258	40	82	20	4
7	<i>Australis ipsarum</i>	295	50	78	15	4
8	<i>Media earundem</i>	262	10	80	20	4
9	<i>Quæ sequitur has ab ortu in flexione secūda</i>	282	50	81	10	4
10	<i>Austrina lateris præcedentis quadrilateri</i>	331	20	81	40	4
11	<i>Borea eiusdem lateris</i>	343	50	83	0	4
12	<i>Borea lateris sequentis</i>	1	0	78	50	4
13	<i>Australis eiusdem lateris</i>	346	10	77	50	4
14	<i>In flexione tertia Australis trianguli</i>	4	0	80	30	5
15	<i>Reliquarum trianguli præcedens</i>	15	0	81	40	5
16	<i>Quæ sequitur</i>	19	30	80	15	5
17	<i>In triangulo antecedente trium</i>	66	20	84	30	4
18	<i>Reliquarum eiusdem trianguli Australis</i>	43	40	83	30	4
19	<i>Quæ Borealis superioribus duabus</i>	35	10	84	50	4
20	<i>Duarum paruarum a triangulo sequens</i>	200	0	87	30	6
21	<i>Antecedens earum</i>	195	0	86	50	6

22 Trium,

198 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ

FORMÆ STELLARVM		Longit.	Latit.	Magni-
		G.	M.	G. M. tudo.
22	Trium, q̄ in rectum sequuntur, Australis	152	30	81 15 5
23	Media trium	152	50	83 0 5
24	Quæ magis in Boream ipsarum	151	0	84 50 3
25	Post hæc ad occasum duarū, q̄ magis in	153	20	78 0 3
26	Magis ad Austrum [Boreā	156	30	74 40 4
27	Hinc ad occasum in conuersione caudæ	156	0	70 0 3
28	Duarum plurimum distantium præcedens	120	40	64 40 4
29	Quæ sequitur ipsam	124	30	65 30 3
30	Sequens in cauda	192	30	61 15 3
31	In extrema cauda	186	30	56 15 3

Omnes stellæ 31. Tertiæ magnit. 8. quartæ 16. quintæ 5. sextæ 2.

CEPHEVS.		Constellatio IIII.		
1	In pede dextro	28	40	75 40 4
2	In sinistro pede	26	20	64 15 4
3	In latere dextro sub cingulo	0	40	71 10 4
4	Quæ supra dextrum humerum attingit	340	0	69 0 3
5	Quæ dextram vertebra[m] coxæ contingit	332	40	72 0 4
6	Quæ sequitur eandem coxam attingens	333	20	74 0 4
7	Quæ in pectore	352	0	65 30 5
8	In brachio sinistro	1	0	62 30 4
9	Trium in tiara Australis	339	40	60 15 5
10	Media ipsarum	340	40	61 15 4
11	Borea trium	342	20	61 30 5

Omnes stellæ 11. Tertiæ magnit. 1. quartæ 7. quintæ 3.

1	Informium duarum, quæ præcedit tiarā	337	0	64 0 5
2	Quæ sequitur ipsam	344	40	59 30 4

BOOTES, SIVE ARCTOPHYLAX.
Constellatio V.

1	In manu sinistra trium præcedens	145	40	58 40 5
2 Media				

FORMÆ STELLARVM Longit. Latit. magni
G. M. G. M. tudo.

2	Media trium Australior	147. 30. 58. 20. 5
3	Sequens trium	149. 0 60. 10. 5
4	Quæ in vertebra sinistra coxæ	143. 0 54. 40. 5
5	In sinistro humero	163. 0 49. 0 3
6	In capite	170. 0 53. 50. 4
7	In dextro humero	179. 0 48. 40. 4
8	In colorobo duarum Australior	179. 0 53. 15. 4
9	Quæ magis in Boreâ in extremo Colorobo	178. 20. 57. 30. 4
10	Duarû sub humero in venabulo Borealis	181. 0 46. 10. 4
11	Australior ipsarum	181. 50. 45. 30. 5
12	In dextra manus extremo	181. 35. 41. 20. 5
13	Duarum in vola præcedens	180. 0 41. 40. 5
14	Quæ sequitur ipsam	180. 20. 42. 30. 5
15	In extremo Colorobi manubrio	181. 0 40. 20. 5
16	In dextro crure	173. 20. 40. 15. 3
17	Duarum in cingulo, quæ sequitur	169. 0 41. 40. 4
18	Quæ antecedit	168. 20. 42 10. 4
19	In calcaneo dextro	178. 40. 28. 0 3
20	In sinistro crure Borea trium	164. 40. 28. 0 3
21	Media trium	163. 50. 26. 30. 4
22	Australior ipsarum	164. 50. 25. 0 4

Omnes stellæ 22. Tertiæ magnitu. 4. Quartæ 9.

Quintæ 9.

Informis inter crura, quam Arcturû uocât 170 20. 31. 30. 1

CORONA BOREA.

Constellatio VI.

1	Lucens in Corona Ariadne	188. 0 44. 30. 2
1	Præcedens omnium	185. 0 46. 20 4
3	Sequens in Boream	185. 20. 48. 0. 5
4	Sequens magis in Boream	193. 0 50. 30. 6
5	Quæ sequitur lucentem ab Austro	191. 30. 44. 45. 4
	6 Quæ	

200 COMMENT IN I. CAP. SPHÆRÆ
FORMÆ STELLARVM

Longit. Latitu. Magni
G. M. G. M. tudo

6	<i>Quæ proxime sequitur</i>	190	30	44	50	4
7	<i>Post has longius sequens</i>	194	40	46	10	4
8	<i>Quæ sequitur omnes in Corona</i>	195	0	49	20	4

Omnes stellæ 8. Secundæ magnit. 1. Quartæ, 5.

Quintæ 1. Sextæ, 1.

ENGONASIS QVI ET HERCVLES
Constellatio VII.

1	<i>In capite</i>	221	0	37	30	3
2	<i>In axilla dextra</i>	207	0	43	0	3
3	<i>In dextro brachio</i>	205	0	40	10	3
4	<i>In dextris ilibus</i>	201	20	37	10	4
5	<i>In sinistro humero</i>	220	0	48	0	3
6	<i>In sinistro brachio</i>	225	20	49	30	4
7	<i>In sinistris ilibus</i>	231	0	42	0	4
8	<i>Trium in sinistra vola</i>	238	50	52	50	4
9	<i>Borea duarum reliquarum</i>	235	0	54	0	4
10	<i>Australior</i>	234	50	53	0	4
11	<i>In dextro latere</i>	207	10	56	10	3
12	<i>In sinistro latere</i>	213	30	53	30	4
13	<i>In clune sinistro</i>	213	20	56	10	5
14	<i>In eductione eiusdem cruris</i>	214	30	58	30	5
15	<i>In crure sinistro trium præcedens</i>	217	20	59	50	3
16	<i>Sequens hanc</i>	218	40	60	20	4
17	<i>Tertia sequens</i>	219	40	61	15	4
18	<i>In sinistro genu</i>	237	10	61	0	4
19	<i>In sinistra nate</i>	225	30	69	20	4
20	<i>In pede sinistro trium præcedens.</i>	188	40	70	15	6
21	<i>Media earum</i>	220	10	71	15	6
22	<i>Sequens trium</i>	223	0	72	0	6
23	<i>In eductione dextri cruris</i>	207	0	60	15	4
24	<i>Eiusdem cruris Borealior</i>	198	50	63	0	4

25 Inde-

FORMÆ STELLARVM		Longi.	Lati.	Magni
		G.	M.	G. M. rudo
25	<i>In dextro genu</i>	189.	0.	65. 30. 4
26	<i>Sub eodem genu duarum Australior</i>	186.	40.	63. 40. 4
27.	<i>Quæ magis in Boream</i>	183.	30.	64. 15. 4
28	<i>In tibia dextra</i>	184.	30.	60. 0. 4
29	<i>In extremo dextri pedis eadem, quæ in</i>	0.	0	0 0
	<i>extremo colorobo Bootis</i>	178.	20.	57. 30. 4

Omnes stellæ, præter ultimam. 28. Tertiæ magnit. 6.

Quartæ, 17 : Quintæ, 2 : Sextæ 3.

1	<i>Informis a dextro brachio australior</i>	206.	0.	38. 10. 5
---	---------------------------------------------	------	----	-----------

LYRA, SEV, VVLTVR CADENS.

Constellatio VIII.

1	<i>Lucida, quæ Lyra, siue Fidicula vocatur</i>	250.	40.	62. 0. 1
2	<i>Duarum adiacentium Borea</i>	253.	40.	62. 40. 4
3	<i>Quæ magis in Austrum</i>	253.	40.	61. 0 4
4	<i>In medio educationis cornuum</i>	262.	0.	60. 0. 4
5	<i>Duarum continuarum ad ortum in Boreâ</i>	265.	20.	61. 20. 4
6	<i>Quæ magis in Austrum</i>	265.	0.	60. 20 4
7	<i>Præcedentium in iunctura duarum Borealiior</i>	254.	20.	56. 10. 3
8	<i>Australior</i>	254.	10.	55. 0. 4
9	<i>Sequentium duarum in eodẽ iugo Borealiior</i>	257.	30.	55. 20. 3
10	<i>Quæ magis in Austrum</i>	258.	20.	54. 45. 4

Omnes stellæ 10. Primæ magnit. 1. Tertiæ 2.

Quartæ 7.

OLOR, SIVE CYGNVS QVI ETIAM

Auis, seu Gallina dicitur. Constellatio IX.

1	<i>Quæ in ore. Rostrum Gallinæ</i>	267.	50.	49. 20. 3
2	<i>In capite</i>	272.	20.	50. 30. 5
3	<i>In medio collo</i>	279.	20.	54. 30. 4
4	<i>In pectore</i>	291.	50.	56. 20. 3
5	<i>In cauda lucens</i>	302.	30.	60. 0. 2

Cc 7 In an-

201 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ

FORMÆ STELLARVM Longit. Latitu. magni
G. M. G. M. tudo

6 In ancone dextræ alæ	282	40	64	40	3
7 Trium in dextra vola Australior	285	50	69	40	4
8 Media	284	30	71	30	4
9 Ultima trium, & in extrema ala	310	0	74	0	4
10 In ancone sinistræ alæ	294	10	49	30	3
11 In medio ipsius alæ, & Borealior	298	10	52	10	4
12 In eiusdem extremo	300	0	74	0	3
13 In pede sinistro	303	20	55	104	
14 In sinistro genu	3	7	50	57	0 4
15 In dextro pede duarum præcedens	294	30	64	0	4
16 Quæ sequitur	296	0	64	30	4
17 In dextro genu nebulosa	305	30	63	45	5

Omnes stellæ 17. Secundæ magnitud. 1. Tertiæ 5. Quat-
tæ 9. Quintæ 2.

1 Informium ea, quæ sub sinistra ala duarum	306	0	49	40	4
2 Quæ magis in Boream (Australior	307	10	51	40	4

CASSIOPEA Constellatio x.

1 In capite	1	10	45	20	4
2 In pectore	4	10	46	45	3
3 In cingulo	6	20	47	50	4
4 Super cathedra ad coxas	10	0	49	0	3
5 Ad genua	13	40	45	30	3
6 In crure	20	20	45	30	4
7 In extremo pedis	35	0	48	20	4
8 In sinistro brachio	8	0	44	20	4
9 In sinistro cubito	7	40	45	0	5
10 In dextro cubito	35	40	50	0	6
11 In sedis pede	8	20	52	40	4
12 In ascensu medio	1	10	51	40	3
13 In extremo	27	10	51	40	6

Omnes

FORMÆ STELLARVM

Longit. Latit. Magni
G. M. G. M. tudo.

Omnes stellæ 13. Tertiæ magnit. 4. Quartæ 6.
Quintæ 1. Sextæ 2.

PERSEVS.

Constellatio XI.

1 In extremo dextra manus	21	0	40	30	Neb.
2 In dextro cubito	24	30	37	30	4
3 In humero dextro	26	0	34	30	4
4 In sinistro humero	20	50	32	20	4
5 In capite, sine nebula	24	0	34	30	4
6 In scapulis	24	50	31	10	4
7 In dextro latere fulgens	28	10	30	0	2
8 In eodem latere trium precedens	28	40	27	30	4
9 Media	30	20	27	40	4
10 Reliqua trium	31	0	27	30	3
11 In cubito sinistro	24	0	27	0	4
12 In sinistra manu, & capite Medusæ, lucens	23	0	23	0	2
13 Eiusdem capitis sequens	22	30	21	0	4
14 Quæ præit in eodem capite	21	0	21	0	4
15 Præcedens etiam hanc	20	10	22	15	4
16 In dextro genu	38	10	28	15	4
17 Præcedens hanc in genu	37	10	28	10	4
18 In ventre duarum præcedens	35	40	25	10	4
19 Sequens	37	20	26	10	4
20 In dextro coxendice	37	30	24	30	5
21 In dextra sura	39	40	28	45	5
22 In sinistra coxa	30	10	21	40	4
23 In sinistro genu	32	0	19	50	3
24 In sinistro crure	31	40	14	45	3
25 In sinistro calcaneo	24	30	12	0	3
26 In summo pedis sinistra parte	29	40	11	0	3

Omnes stellæ num. 26. Secundæ magnit. 2. Tertiæ 5.

Quartæ 16. Quintæ 2. Nebulosa 1.

Cc ij INFOR-

FORMÆ STELLARVM, Longit. Latit. Magni
G. M. G. M. tudo

INFORMES CIRCA PERSEÆ.

1 Quæ ad ortum a sinistro genu	34.	10.	31.	0.	5
2 In Boream a dextro genu	38.	20.	31.	0.	5
3 Antecedens a capite Medusæ	18.	0.	20.	40.	obsc.

AVRIGA, QVI ET HENIOCHVS, SEV
ERICHTONIVS. Constellatio XII.

1 Duarum in capite Australior	55.	50.	30.	0.	4
3 Quæ magis in Boream	55.	40.	30.	50.	4
3 In sinistro humero fulgēs. Capella, seu Hir	78.	20.	22.	30.	1
4 In dextro humero [cus	56.	10.	20.	0.	2
5 In dextro cubito	54.	30.	15.	15.	4
6 In dextra vola	56.	10.	13.	30.	4
7 In sinistro cubito	45.	20.	20.	40.	4
8 Antecedens hædorum	45.	30.	18.	0.	4
9 In sinistra vola hædorum sequens	46.	0.	18.	0.	4
10 In sinistra sura	53.	10.	10.	10.	3
11 In dextra sura, & extremo cornu Bo	49.	0.	5.	0.	3
12 In talo . (reo	49.	20.	8.	30.	5
13 In clune	49.	40.	12.	20.	5
14 In sinistro pede exigua	24.	0.	10.	20.	6.

Omnes stellæ 14. Primæ magnit. 1. Secundæ 1. Tertiæ 2.
Quartæ, 7. Quintæ 2. Sextæ, 1.

OPHIVCHVS, SEV SERPENTARIVS.
Constellatio XIII.

1 In capite	228.	10.	36.	0.	3
2 In dextro humero duarum præcedens	231.	20.	27.	15.	4
3 Sequens	232.	20.	26.	45.	4
4 In sinistro humero duarum præcedens	216.	40.	33.	0.	4
5 Quæ sequitur	218.	0.	31.	50.	4
6 In ancone sinistro	211.	40.	34.	30.	4
7 In sinistra manu duarum præcedens	208.	20.	17.	0.	4

8 Sequens

FORMÆ STELLARVM

Longit. Latitu. Magni
G. M. G. M. tudo

8 Sequens	209. 20. 12. 30. 3
9 In dextro ancone	220. 0. 15. 0. 4
10 In dextra manu præcedens	205. 40. 18. 40. 4
11 Sequens	207. 40. 14. 20. 4
12 In dextro genu	224. 30. 4. 30. 3
13 In dextra tibia	227. 0. 2. 15. 3
14 In pede dextro ex quatuor præcedēs	226. 20. 2. 15. 4. <i>Aust.</i>
15 Sequens	227. 40. 1. 30. 4. <i>Aust.</i>
16 Tertia sequens	228. 20. 0. 20. 4. <i>Aust.</i>
17 Reliqua sequens	229. 10. 1. 45. 5. <i>Aust.</i>
18 Quæ calcaneum contingit	229. 30. 1. 0. 5. <i>Aust.</i>
19 In sinistro genu	215. 30. 11. 50. 3. <i>Bor.</i>
20 In crure sinistro trium ad rectam li-	215. 0. 5. 20. 5. <i>Bor.</i>
21 Media earum (neā Borealior.	214. 0. 3. 10. 5. <i>Bor.</i>
22 Australior trium	213. 10. 1. 40. 5. <i>Bor.</i>
23 In sinistro calcaneo	215. 40. 0. 40. 5. <i>Bor.</i>
24 Plantam sinistri pedis attingens	214. 0. 0. 45. 4. <i>Austr.</i>

Omnes stellæ 24. Tertiæ magnit. 5. Quartæ, 13. Quintæ 6.

INFORMES CIRCA OPHIVCHVM.

1 Ab ortu in dextrum humerum maxime	235. 20. 28. 10. 4
2 Media trium [Borea trium	236. 0. 26. 20. 4
3 Australis trium	233. 40. 25. 0. 4
4 Adhuc sequens tres	237. 0. 27. 0. 4
5 Separata a quatuor in Septentriones	238. 0. 33. 0. 4

Omnes stellæ 5. magnit. Quartæ.

SERPENS OPHIVCHI. Constellatio XIII.

1 In quadrilatero quæ in gena	192. 10. 38. 0. 4
2 Quæ nares attingit	201. 0. 40. 0. 4
3 In tempore	197. 40. 35. 0. 3
4 In educatione colli	195. 20. 34. 15. 3
5 Media quadri lateri & in ore	194. 40. 37. 15. 4
6 Acapiæ	

206 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ

FORMÆ STELLARVM. Longit. Latit. Mag
G. M. G. M. tudo

6	<i>A capite in Septentriones</i>	201	30	42	30	4
7	<i>In prima colli conuersione</i>	195	0	29	15	3
8	<i>Sequentium trium Borea</i>	198	10	26	30	4
9	<i>Media earum</i>	197	40	25	20	3
10	<i>Australior trium</i>	199	40	24	0	3
11	<i>Duarum præcedens in sinistra Serpentarij</i>	202	0	16	30	4
12	<i>Quæ sequitur hanc in eadem manu</i>	211	30	16	15	5
13	<i>Quæ post coxam dextram</i>	227	0	10	30	4
14	<i>Sequentium duarum Austrina</i>	230	20	8	30	4
15	<i>Quæ Borea</i>	231	10	10	30	4
16	<i>Post dextram manum in inflexione cauda</i>	237	0	20	0	4
17	<i>Sequens in cauda</i>	242	0	21	10	4
18	<i>In extrema cauda</i>	251	40	27	0	4

Omnes stellæ 18. Tertiæ magnitu. 5. Quartæ 12.
Quintæ 1.

SAGITTA, SIVE TELVM Constellatio xv.

1	<i>In cuspide</i>	273	30	39	20	4
2	<i>In arundine trium sequens</i>	270	0	39	10	6
3	<i>Media ipsarum</i>	269	10	39	50	5
4	<i>Antecedens trium</i>	268	0	39	0	5
5	<i>In Glyphide</i>	266	40	38	45	5

Omnes stellæ numero 5. Quartæ magnit. 1.
Quintæ 3. Sextæ 1.

AQVILA, SEV VVLTVR VOLANS.

Constellatio xvi.

1	<i>In medio capite</i>	270	30	26	50	4
2	<i>In collo</i>	268	10	27	10	3
3	<i>In scapulis lucida, quam dicunt Aquilam</i>	267	10	29	10	2
4	<i>Proxima huic magis in Boream</i>	268	0	30	0	3
5	<i>In sinistro humero præcedens</i>	266	30	31	30	3
6	<i>Quæ sequitur</i>	269	20	31	30	5

7 In dex-

FORMÆ STELLARVM Longit. Latit. Magni
G. M. G. M. tudo

7 In dextro humero antecedens	263	0.	28	40.	5
8 Quæ sequitur	264	30.	26	40.	5
9 In cauda Lactæum circulum attingens	255	30.	26	30.	3

Omnes stellæ 9. Secundæ Magnit. 1. Tertiæ 4. Quartæ 1. Quintæ 3.

INFORMES CIRCA AQUILAM, QUÆ
constituunt Antinoum.

1 A capite in Austrum præcedens	272.	0	21	40.	3
2 Quæ sequitur	272.	20	29	10	3
3 In humero dextro versus Africum	259.	20	25	0.	4
4 Ad Austrum	261	30.	20	0.	3
5 Magis ad Austrum	263	0.	15	30.	5
6 Quæ præcedit omnes	254	30.	18	10.	3

Omnes stellæ 6. Tertiæ magnit. 4. Quartæ 1. Quintæ 1.

DELPHINVS. Constellatio XVII.

1 In cauda trium præcedens	281	0.	29	10.	3
2 Reliquarum duarum magis Borea	282	0.	29	0.	4
3 Australior	282	0.	26	40.	4
4 In Romboide præcedētis lateris Australior	281	50.	32	0.	3
5 Eiusdem lateris Borea	283	30.	33	50.	3
6 Sequentis lateris Austrina	284	40.	32	0.	3
7 Eiusdem lateris Borea	286	50.	33	10.	3
8 Inter caudam et rhombum triū Australior	280	50.	34	15.	6
9 Ceterarum duarum in Boream præcedēs	280	50.	31	50.	6
10 Quæ sequitur	282	20.	31	30.	6

Omnes stellæ 10. Tertiæ magnit. 5. Quartæ 2. Sextæ 3.

EQVI SECTIO, SIVE EQVICVLVS.
Constellatio XVIII.

1 In capite duarum præcedens	289	40.	20	30.	obsc.
2 Sequens	290	20.	20	40.	obsc.
					3 In ore

208 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ

FORMÆ STELLARVM. Longi. Lat. Magni
G. M. G. M. tudo.

3 In ore duarum præcedens	289. 40. 25. 30. obscu.
4 Quæ sequitur	290. 0. 25. 0. obscu.

Omnes stellæ 4. & obscuræ.

EQVVS ALATVS, SEV PEGASVS.

Constellatio XIX.

1 In umbilico, q̄ & in capite Andromedæ	341. 10. 26. 0. 2
2 In extrema ala	335. 30. 12. 30. 2
3 In dextro humero, & cruris eductione	325. 30. 31. 0. 2
4 In scapulis, & armo alæ	320. 0. 19. 40. 2
5 In corpore duarum sub ala quæ Borea	327. 50. 25. 40. 4
6 Quæ Australior	328. 20. 25. 0. 4
7 In dextro genu duarum Borea	322. 20. 35. 0. 3
8 In Austrum magis	321. 50. 24. 30. 5
9 In pectore duarum propinquarum præce	319. 30. 29. 0. 4
10 Sequens (dens)	320. 20. 20. 30. 4
11 In cervice duarum præcedens	312. 10. 18. 0. 3
12 Sequens	313. 50. 19. 0. 5
13 In iuba duarum Australior	314. 40. 15. 0. 5
14 Quæ magis in Boream	313. 50. 16. 0. 5
15 In capite duarum propinquarum Borea	302. 40. 16. 50. 3
16 Quæ magis in Austrum	301. 20. 16. 0. 4
17 In rictu	298. 40. 21. 30. 3
18 In dextra suffragine	317. 0. 41. 10. 4
19 In sinistro genu	311. 0. 34. 15. 4
20 In sinistra suffragine	305. 40. 36. 30. 4

Omnes stellæ 20. Secundæ magnit. 4. Tertiæ 4.

Quartæ 9. Quintæ 3.

ANDROMEDA. Constellatio XX.

1 Quæ in capite, & etiâ umbilico Pegasi	341. 10. 26. 0. 2
2 Quæ in scapulis	348. 40. 24. 30. 3
3 In dextro humero	349. 40. 27. 0. 4

4 In fini-

FORMÆ STELLARVM Longit. Latit. Magnitudo
G. M. G. M. G. M.

4 In sinistro humero	347	40.	23	0.	4
5 In dextro brachio trium Australior	347	0.	32	0.	4
6 Quæ magis in Borem	348	0.	33	30.	4
7 Media trium	348	20.	32	20.	5
8 In summa manu dextra trium Australior	343	0.	41	0.	4
9 Media earum	344	0.	42	0.	4
10 Borea trium	345	30.	44	0.	4
11 In sinistro brachio	347	30.	17	30.	4
12 In sinistro cubito	349	0.	15	50.	3
13 In cingulo trium Australis	357	10.	25	20.	3
14 Media	355	10.	30	0.	3
15 Septentrionalis trium	355	20.	32	30.	3
16 In pede sinistro	10	10.	23	0.	3
17 In dextro pede	10	30.	37	20.	4
18 Australior ab hac	8	30.	35	20.	4
19 Sub poplite duarum Borea	5	40.	29	0.	4
20 Austrina	5	20.	28	0.	4
21 In dextro genu	5	30.	35	30.	5
22 In symmate, siue tractu duarum Borea	6	0.	34	30.	5
23 Austrina	7	30.	32	30.	5
24 A dextra manu excedens, & informis	5	0.	44	0.	3

Omnes stellæ præter primam 23. Tertiæ magnit. 7.

Quartæ 12. Quintæ 4.

TRIANGVLVM, SIVE DELTOTON

Constellatio XXI.

1 In apice trianguli	4	20.	16	30.	3
2 In basi præcedens trium	9	20.	20	40.	3
3 Media	9	30.	20	20.	4
4 Sequens trium	10	10.	19	0.	3

Omnes stellæ 4. Tertiæ magnit. 3. Quartæ 1.

DD IGITVR

210 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ
 IGITUR IN PLAGA SEPTENTRIONALI
 stellæ omnes 360. Primæ magnit. 3: Secundæ 18:
 Tertiæ 84: Quartæ 174: Quintæ 58: Sextæ 13:
 Nebulosa 1. Obscura 9.

TABVLÆ SECVNDÆ

PARS COMPLECTENS NOMINA

omnium constellationum, quæ in Zodiaco reperiuntur,
 vna cum numero, ordine, longitudinibus, lati-
 tudinibus aque magnitudinibus stellarum.

FORMÆ STELLARVM Longit. Latit. Magni-
 G. M. G. M. tudo

ARIES Constellatio XXII.

1	<i>In cornu duarū præcedens, et prima oīum</i>	0	0.	7	20	3. Bor.
2	<i>Sequens in cornu</i>	1	0.	8	20	3. Bor.
3	<i>In rictu duarum Borea</i>	4	20.	7	40	5. Bor.
4	<i>Quæ magis in Austrum</i>	4	50.	6	0	5. Bor.
5	<i>In ceruice</i>	9	50.	5	30	5. Bor.
6	<i>In renibus</i>	10	50.	6	0	6. Bor.
7	<i>Quæ in eductione caudæ</i>	14	40.	4	50	5. Bor.
8	<i>In cauda trium præcedens</i>	17	10.	1	40	4. Bor.
9	<i>Media</i>	18	40.	2	30	4. Bor.
10	<i>Sequens trium</i>	20	20.	1	50	4. Bor.
11	<i>In coxendice</i>	13	0.	1	10	5. Bor.
12	<i>In poplite</i>	11	20.	1	30	5. Aust.
13	<i>In extremo pede posteriore</i>	8	10.	5	15	4. Aust.

Omnes stellæ 13. Tertiæ magnit. 2. Quartæ 4. Quin-
 tæ 6. Sextæ 1.

INFORMES CIRCA ARIETEM

1	<i>Quæ supra caput</i>	3	45	10	0	3. Bor.
2	<i>Supra dorsum maxime Septentrionaria</i>	15	0	10	10	4. Bor.
						3 Reli-

FORMÆ STELLARVM Longit. Latitu. Magni
G. M. G. M. tudo

3 Reliquarum trium paruarum Borea	14	40	12	40	5. Bor.
4 Media	13	0	10	40	5. Bor.
5 Australis earum	12	30	10	40	5. Bor.

Omnes stellæ 5. Tertiæ magnit. i. Quartæ i. Quintæ 3.

TAVRVS Constellatio XXIII

1 In sectione ex quatuor maxime Borea	19	40.	6	0	4. Aust.
2 Altera post ipsam	19	20.	7	15	4. Aust.
3 Tertia	18	0.	8	30	4. Aust.
4 Quarta maxime Austrina	17	50.	9	15	4. Aust.
5 In dextro armo	23	0.	9	30	5. Aust.
6 In pectore	27	0.	8	0	3. Aust.
7 In dextro genu	30	0.	12	40	4. Aust.
8 In suffragine dextra	26	20.	14	50	4. Aust.
9 In sinistro genu	35	30.	10	0	4. Aust.
10 In sinistra suffragine	36	20.	13	30	4. Aust.
11 In facie quinq; , quæ Succula vocatur, q̄	32	0.	5	45	3. Aust.
12 Inter hanc & Boreū oculū (in naribus	33	40.	4	15	3. Aust.
13 Inter eandem , & oculum Australem	34	10.	0	50	3. Aust.
14 In ipso oculo lucens subrussa, dicta Ocu	36	0.	5	10	1. Aust.
15 In oculo Boreo (lus 8.	35	10.	3	0	3. Aust.
16 Quæ inter originē Australis cornu , &	40	30.	4	0	4. Aust.
17 In eodem cornu duarū Australior (aurē	43	40.	5	0	4. Aust.
18 Quæ magis in Boream	43	20.	3	30	5. Aust.
19 In extremo eiusdem	50	30.	2	30	3. Aust.
20 In origine cornu Septentrionalis	40	0.	4	0	4. Aust.
21 In extremo eiusdē, quæq; in dextro pede	49	0.	5	0	3. Bor.
22 In aure Boreæ, duarū Boreæ (Erichthonij.	35	20.	4	30	5. Bor.
23 Australis earum	35	0.	4	0	5. Bor.
24 In ceruice duarum exiguarū præcedens	30	20.	0	40	5. Bor.
25 Quæ sequitur	32	20.	1	0	6. Bor.
26 In collo quadrilateri præcedētū Austrina	31	20.	5	0	5. Bor.

212 COMMENT. INI. CAP. SPHÆRÆ

FORMÆ STELLARVM Longi. Lat. Magni
G. M. G. M. rudo

27 Eiusdem lateris Borea	32	10.	7	10	5. Bore.
28 Sequentis lateris, Australis	35	20.	3	0	5. Bore.
29 Huius lateris Borea (terminus	35	0	5	0	5. Bore.
30 Pleiadum præcedentis lateris Boreus	25	30	4	30	5. Bore.
31 Eiusdem lateris Australis terminus	25	50.	4	40	5. Bore.
32 Pleiadū sequēs angustissimus terminus	27	0.	5	20	5. Bore.
33 Exigua Pleiadū, & ab extremis secta	26	0	3	0	5. Bore.

Omnes stellæ, præter eam, quæ in extremo cornu Boreo 32.
Primæ mangit. 1. Tertiæ 6. Quartæ 11. Quintæ 13. Sextæ 1.

INFORMES CIRCA TAVRVIM,

1 Inter pedem, & armum dextrum	18	20.	17	30	4. Aust.
2 Circa Austrinum cornu præcedens triū	43	20	2	0	5. Aust.
3 Media trium	47	20	1	45	5. Aust.
4 Sequens trium	49	20	2	0	5. Aust.
5 Sub extremo eiusdem cornu, duarum Bo	52	20	6	20	5. Aust.
6 Austrina (rea	52	20	7	40	5. Aust.
7 Sub Boreo cornu, quinque præcedens	50	20	2	40	5. Bore.
8 Altera sequens	52	20	1	0	5. Bore.
9 Tertia sequens	54	20	1	20	5. Bore.
10 Reliquarum duarum, quæ Borea	55	40	3	20	5. Bore.
11 Quæ Australis	56	40	1	15	5. Bore.

Omnes stellæ 11. Quartæ magnit. 1. Quintæ 10.

GEMINI. Constellatio XXIIII.

1 In capite Gemini præcedentis, Castoris	76	40	9	30	2. Bore.
2 In capite Gemini sequentis subflaua. Pollu	79	50	6	15	2. Bore.
3 In sinistro cubito Gemini præcedentis [cis	70	0	10	0	4. Bore.
4 In eodem brachio	72	0	7	20	4. Bore.
5 In scapulis eiusdem Gemini	75	20	5	30	4. Bore.
6 In dextro humero eiusdem	77	20	4	50	4. Bore.
7 In sinistro humero sequentis Gemini	80	0	2	40	4. Bore.
8 In dextro latere antecedentis Gemini	75	0	2	40	5. Bore.

9 In si-

IOAN. DE SACRO BOSCO 213

FORMÆ STELLARVM

Longit. Latit. Magni
G. M. G. M. tudo.

9 In sinistro latere sequentis Gemini	76	30	3	0	5. Bore.
10 In sinistro genu præcedentis Gemini	66	30	1	30	3. Bore.
11 In sinistro genu sequentis	71	40	1	30	3. Aust.
12 In sinistro bubone eiusdem	75	0	0	30	3. Aust.
13 In cavitare dextra eiusdem	74	40	0	40	3. Aust.
14 In pede præcedentis Gemini, præcedens	60	0	1	30	4. Aust.
15 In eodem pede sequens	61	30	1	15	4. Aust.
16 In extremo præcedentis Gemini. Propus	63	30	3	30	4. Aust.
17 In summo pede sequentis	65	20	7	30	3. Aust.
18 In infimo eiusdem pedis	68	0	10	30	4. Aust.

Omnes stellæ 18. Secundæ magnit. 2. Tertiæ 5.

Quartæ 9. Quintæ 2.

INFORMES CIRCA GEMINOS

1 Præcedens ad summum pedem Gemini præ	57	30	0	40	4. Aust.
2 Quæ ante genu eiusdem lucet (cedentis	59	50	5	50	4. Aust.
3 Antecedens genu sinistrum sequentis Gemini	68	30	2	15	5. Aust.
4 Sequentium dextram manum Gemini sequen	81	40	1	20	5. Aust.
5 Media (tus trium Borea	79	40	3	20	5. Aust.
6 Australis trium	79	20	4	30	5. Aust.
7 Lucida sequens tres	84	0	2	40	4. Aust.

Omnes stellæ 7. Quartæ magnitu. 3. Quintæ 4.

CANCER Constellatio XXXV.

1 In pectore nebuloſa media, quæ præſepe vo	93	40	0	40	Neb. Bor.
2 Quadrilateri duarum præcedentium Borea (catur	91	0	1	15	4. Bore.
3 Austrina	91	20	1	10	9. Aust.
4 Sequentium duarum, quæ vocantur Afini, Borea	93	40	2	40	4. Bore.
5 Australis afinus	94	40	0	10	4. Aust.
6 In Chele, seu brachio Austrino	99	50	5	30	4. Aust.
7 In brachio Septentrionali	91	40	11	50	4. Bore.
8 In extremo pedis Borei	86	0	1	0	5. Bore.
9 In extremo pedis Austrini	90	30	7	30	4. Aust.

Omnes

214 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ

FORMÆ STELLARVM,

Longit. Latit. Magni
G. M. G. M. rudo

Omnes stellæ, 9. Quartæ magnit. 7. Quintæ, 1. Nebulosa 1.

INFORMES CIRCA CANCRVM.

1	<i>Supra cubitum Australis Cheles</i>	103	0.	2	40	4.	<i>Aust.</i>
2	<i>Sequens ab extremo eiusdem Cheles</i>	105	0.	5	40	4.	<i>Aust.</i>
3	<i>Supra nubeculam duarum præcedens</i>	97	20.	4	50	5.	<i>Bor.</i>
4	<i>Sequens hunc</i>	100	20.	7	15	5.	<i>Bor.</i>

Omnes stellæ 4. Quartæ magnitu. 2. Quintæ, 2.

LEO.

Constellatio XXVI.

1	<i>In naribus</i>	101	40.	10	0	4.	<i>Bor.</i>
2	<i>In hiatu</i>	104	30.	7	30	4.	<i>Bor.</i>
3	<i>In capite duarum Borea</i>	107	40.	12	0	3.	<i>Bor.</i>
4	<i>Australis</i>	107	30.	9	30	3.	<i>Bor.</i>
5	<i>In ceruice trium Borea</i>	113	30.	11	0	3.	<i>Bor.</i>
6	<i>Media</i>	115	30.	8	30	2.	<i>Bor.</i>
7	<i>Australis trium</i>	114	0.	4	30	3.	<i>Bor.</i>
8	<i>In corde Basiliscus, seu Regulus. Cor. ♏</i>	115	50.	0	10	1.	<i>Bor.</i>
9	<i>In pectore duarum Austrina</i>	116	50.	1	50	4.	<i>Aust.</i>
10	<i>Antecedens parum eam quæ in corde</i>	113	20.	0	15	5.	<i>Aust.</i>
11	<i>In genu dextro priori</i>	110	40.	0	0	5.	<i>Aust.</i>
12	<i>In drace dextra priori</i>	107	30.	3	40	6.	<i>Aust.</i>
13	<i>In drace sinistra priori</i>	110	50.	4	15	4.	<i>Aust.</i>
14	<i>In genu sinistro priori</i>	115	30.	4	10	4.	<i>Aust.</i>
15	<i>In sinistra axila</i>	122	30.	0	10	4.	<i>Aust.</i>
16	<i>In ventre trium antecedens</i>	120	20.	4	0	6.	<i>Bore.</i>
17	<i>Sequentium duarum Borea</i>	126	20.	5	20	6.	<i>Bore.</i>
18	<i>Quæ Australis</i>	125	40.	1	20	6.	<i>Bore.</i>
19	<i>In lumbis duarum, quæ præit</i>	124	40	12	15	5.	<i>Bore.</i>
20	<i>Quæ sequitur</i>	127	30	13	40	2.	<i>Bore.</i>
21	<i>In clune duarum Borea</i>	127	40	11	30	5.	<i>Bore.</i>
22	<i>Austrina</i>	129	40	9	40	3.	<i>Bore.</i>
23	<i>In posteriori coxa</i>	133	40	5	40	3.	<i>Bore.</i>

24 In

FORMÆ STELLARVM.

Longi. Lati. Magni
G. M. G. M. tudo

24 In cunitate	135	0	1	15	4. Bore.
25 In posteriori cubito	135	0	0	50	4. Aust.
26 In pede posteriori	140	0	3	0	5. Aust.
27 In extremo caudæ	137	50	11	50	1. Bore.

Omnes stellæ 27. Primæ magnit. 2. Secundæ 2. Tertiæ 6.
Quartæ, 8: Quintæ, 5: Sextæ 4.

INFORMES CIRCA LEONEM

1 Supra dorsum duarum præcedens	119	20	13	20	5. Bore.
2 Quæ sequitur	121	30	15	30	5. Bore.
3 Sub ventre trium Borea	129	50	1	10	4. Bore.
4 Media	132	30	0	30	5. Aust.
5 Australis trium	132	20	1	40	5. Aust.
6 Inter extrema Leonis, & vrsæ, nebuloæ innolutionis quæ vocant Beronices cri- nes, quæ maxime Borea	0	0	0	0	0
	0	0	0	0	0
	138	10	30	0	Lumi.
7 Australium duarum præcedens	133	50	25	0.	obscu.
8 Quæ sequitur in figura folij hederæ	141	50	25	30.	obscu.

Omnes stellæ 8. Quartæ magnit. 1. Quintæ, 4
luminosa, 1. obscuræ, 2.

VIRGO. Constellatio XXVII.

1 In summo capite duarum præcedens Au	139	40	4	15	5. Bore.
2 Sequens septentrionalior (strina	140	20	5	40	5. Bore.
3 In vultu duarum Borea	144	0	8	0	5. Bore.
4 Australis	143	30	5	30	5. Bore.
5 In extremo ala sinistra, & Austrina	142	20	6	0	3. Bore.
6 Earum, quæ in sinistra ala, quatuor præ	151	30	1	10	3. Bore.
7 Altera sequens (cedens	156	30	2	50	3. Bore.
8 Tertia	160	30	2	50	5. Bore.
9 Ultima quatuor sequens	164	20	1	40	4. Bore.
10 In dextro latere sub cingulo	157	40	2	30	3. Bore.
11 In dextra, & Borea ala triū præcedēs	151	30	13	50	5. Bore.
12 Reliquarum					

216 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ

FORMÆ STELLARVM Longit. Latitu. magni
G. M. G. M. tudo

12 Reliquarum duarum Austrina	153	30	11	40	6. Bore.
13 Ipsarum Borea vocata vindemiator	155	30	15	10	5. Bore.
14 In sinistra manu, quæ spica nō vocatur.	170	0	2	0	1. Aust.
15 Sub perizomate, & in clune dextra	168	10	8	40	3. Bore.
16 In sinistra coxa quadrilateri, præce-	169	40	2	20	5. Bore.
17 Australis (dentium Borea	170	20	0	10	6. Bore.
18 Sequentium duarum Borea	173	20	1	30	4. Bore.
19 Austrina	171	20	0	20	5. Bore.
20 In genu sinistro	175	0	1	30	5. Bore.
21 In postremo coxa dextræ	171	20	8	30	5. Bore.
22 In syrimate, quæ media	180	0	7	30	4. Bore.
23 Quæ Austrina	180	40	2	40	4. Bore.
24 Quæ Borea	181	40	11	40	4. Bore.
25 In sinistro & Austrino pede	183	20	0	30	4. Bore.
26 In dextro, & Boreo pede	186	0	9	50	3. Bore.

Omnes stellæ 26. Primæ Magnit. 1. Tertiæ 6. Quartæ 6.
Quintæ 11. Sextæ 2.

INFORMES CIRCA VIRGINEM

1 Sub brachio sinistro in directum trium	158	0	3	30	5. Aust.
2 Media (præcedens	162	20	3	30	5. Aust.
3 Sequens	165	40	7	20	6. Aust.
4 Sub spica tanq; in lineâ rectâ triū præ-	170	30	3	30	5. Aust.
5 Media earum, quæ & dupla (cedens	171	30	8	20	5. Aust.
6 Sequens ex tribus	173	20	7	50	6. Aust.

Omnes stellæ, 6. Quintæ magnit. 4. Sextæ, 2.

LIBRA Constellatio XXVIII.

1 In extrema Austrina Chele duarū lucēs	191	20	2	40	2. Bore.
2 Obscurior in Boream	190	20	2	20	5. Bore.
3 In extrema Borea Chele duarum lucens	195	30	8	30	2. Bore.
4 Obscurior præcedens hanc	191	0	8	30	5. Bore.
1 In medio Cheles Austrin	197	20	1	40	4. Bore.
6 In ea					

FORMÆ STELLARVM Longit. Latit. Magni
G. M. G. M. tudo

6 In eadem, quæ præit	194	40	1	15	4. Bore.
7 In media Ch ele Borea	200	50	3	45	4. Bore.
8 In eadem, quæ sequitur	206	20	4	30	4. Bore.

Omnes stellæ 8. Secundæ magnit. 2. Quartæ 4. Quintæ 2.

INFORMES CIRCA LIBRAM.

1 In Boream a Chele Borea triū præcedens	199	30	9	0	5. Bore.
2 Sequentium duarum Australis	207	0	6	40	4. Bore.
3 Borea ipsarum	207	40	9	15	4. Bore.
4 Inter chelas ex tribus, quæ sequitur	205	50	5	30	6. Bore.
5 Reliquarum duarum præcedentiū Borea	203	40	2	0	4. Bore.
6 Quæ Australis	204	30	1	30	5. Bore.
7 Sub Austrina Chele trium præcedens	196	20	7	30	3. Aust.
8 Reliquarum sequentium duarum Borea	204	30	8	10	4. Aust.
9 Australis	205	20	9	40	4. Aust.

Omnes stellæ 9. Tertiæ magnit. 1. Quartæ 5. Quintæ 2. Sextæ 1.

SCORPIVS Constellatio XXIX.

1 In fronte lucentium trium Borea	209	40	1	20	3. Bore.
2 Media	209	0	1	40	3. Aust.
3 Australis trium	209	0	5	0	3. Aust.
4 Quæ magis ad Austrum, & in pede	209	20	7	50	3. Aust.
5 Duarum coniunctarum fulgens Borea	210	20	1	40	4. Bore.
6 Australis	210	40	0	30	4. Bore.
7 In corpore trium lucidarum præcedens	214	0	3	45	3. Aust.
8 Media rutilans. Antares vocata. Cor γ	216	0	4	0	2. Aust.
9 Sequens trium	217	50	5	30	3. Aust.
10 In ultimo acetabulo duarū præcedens	212	40	6	10	5. Aust.
11 Sequens	213	50	6	40	5. Aust.
12 In primo corporis spondylo	221	50	11	0	3. Aust.
13 In secundo spondylo	222	10	15	0	4. Aust.
14 In tertio duplicis Borea	223	20	18	40	4. Aust.

EE 15 Austri-

Longit. Latit. Magni
G. M. G. M tudo

15	<i>Austrina duplicis</i>	223	30	18	0	3.	<i>Aust.</i>
16	<i>In quarto spondylo</i>	226	30	19	30	3.	<i>Aust.</i>
17	<i>In quinto</i>	231	30	18	50	3.	<i>Aust.</i>
18	<i>In sexto spondylo</i>	233	50	16	40	3.	<i>Aust.</i>
19	<i>In septimo, quæ proxima aculeo</i>	232	20	15	10	3.	<i>Aust.</i>
20	<i>In ipso aculeo duarum sequens</i>	230	50	13	20	3.	<i>Aust.</i>
21	<i>Antecedens</i>	230	20	13	30	4.	<i>Aust.</i>

Omnes stellæ 21. Secundæ magnit. 1. Tertiæ 13.

Quartæ 5. Quintæ 2.

INFORMES CIRCA SCORPIVM.

1	<i>Nebulosa sequens aculeum</i>	234	30	12	30.neb.	Aust.
2	<i>Ab aculeo in Boream duarum sequens</i>	228	50	6	10	5.
3	<i>Quæ sequitur</i>	232	50	4	10	5. Austr.

SAGITTARIUS. Constellatio XXX.

1	In cuspide sagittæ	237	50	6	30	3. Aust.
2	In manubrio sinistrae manus	241	0	6	30	3. Aust.
3	In Australi parte arcus	241	20	10	50	3. Aust.
4	In septentrionali duarum Australior	242	20	1	30	3. Aust.
5	Magis in Boream in extremitate arcus	240	0	2	50	4. Bore.
6	In humero sinistro	248	40	3	10	3. Aust.
7	Antecedens hanc in iaculo	246	20	3	50	4. Aust.
8	In oculo nebulosa duplex	248	30	0	45	Neb. Bor.
9	In capite trium, quæ anteit	249	0	2	10	4. Bore.
10	Media	251	0	1	30	4. Bore.
11	Sequens	252	30	2	0	4. Bore.
12	In Boreo contactu trium Australior	254	40	2	50	4. Bore.
13	Media	255	40	4	30	4. Bore.
14	Borea trium	256	10	6	30	4. Bore.
15	Sequens tres obscura	259	0	1	30	6. Bore.
16	In Australi contactu duarum Borea	262	50	5	0	5. Bore.
17	Australis	261	0	2	0	6. Bore.
						18 In hu-

FORMÆ STELLARVM

Longi. Lati. Magni
G. M. G. M. tudo

18 In humero dextro	255	40	1	50	5. Aust.
19 In dextro cubito	258	10	2	50	5. Aust.
20 In scapulis	253	20	2	30	5. Aust.
21 In armo	251	0	4	30	4. Aust.
22 Sub axilla	249	40	6	45	3. Aust.
23 In suffragine sinistra priori	251	0	23	0	2. Aust.
24 In genu eiusdem cruris	250	20	18	0	2. Aust.
25 In priori dextra suffragine	240	0	13	0	3. Aust.
26 In sinistra scapula	260	40	13	30	3. Aust.
27 In anteriori dextro genu	260	0	20	10	3. Aust.
28 In eduſtione caudæ quatuor Borei late-	261	0	4	50	5. Aust.
29 Sequens eiusdē lateris (ris præcedēs	261	10	4	50	5. Aust.
30 Austrini lateris præcedens	261	50	5	50	5. Aust.
31 Sequens eiusdem lateris	263	0	6	30	5. Aust.

Omnes stellæ 31. Secundæ magnit. 2. Tertiæ 9 Quartæ 9.

Quintæ 8. Sextæ 2. Nebulosa 1.

CAPRICORNVS.

Constellatio XXXI.

1 In præcedenti cornu trium Borea	270	40	7	30	3. Bore.
2 Media	271	0	6	40	6. Bore.
3 Australis trium	270	40	5	0	3. Bore.
4 In extremo sequentis cornu	272	20	8	0	6. Bore.
5 In rictu trium Australis	272	20	0	45	6. Bore.
6 Reliquarum duarum præcedens	272	0	1	45	6. Bore.
7 Sequens	272	10	1	30	6. Bore.
8 Sub oculo dextro	270	30	0	40	5. Bore.
9 In cervice duarum Borea	275	0	4	50	6. Bore.
10 Australis	275	10	0	50	5. Aust.
11 In dextro genu	274	10	6	30	4. Aust.
12 In sinistro genu subfractio	275	0	8	40	4. Aust.
13 In sinistro humero	280	0	7	40	4. Aust.
14 Sub alio duarū contiguarū præcedēs	283	30	6	50	4. Aust.
	EE	ij	15		Sequens

220 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ
FORMÆ STELLARVM

	Longit.	Latit.	Magni
	G. M.	G. M.	tudo.
15 Sequens	283 40	6 0	5. Aust.
16 In medio corpore trium sequens	282 0	4 15	5. Aust.
17 Reliquarum præcedentium Australis	280 0	4 0	5. Aust.
18 Septentrionalis earum	280 0	2 50	5. Aust.
19 In dorso duarum, quæ antea	280 0	0 0	4. Eclip.
20 Sequens	284 20	0 50	4. Aust.
21 In Australi spina antecedens duarum	286 40	4 45	4. Aust.
22 Sequens	288 20	4 30	4. Aust.
23 In eductione caudæ duarum præcedens	288 40	2 10	3. Aust.
24 Sequens	289 40	1 0	3. Aust.
25 In Borea parte caudæ quatuor præcedens	290 10	2 20	4. Aust.
26 Reliquarum trium Australis	292 0	5 0	5. Aust.
27 Media	291 0	2 50	5. Aust.
28 Borea, quæ in extremo caudæ	292 0	4 20	5. Bore.

Omnes stellæ 28. Tertiæ magnit. 4. Quartæ 9. Quintæ 9.
Sextæ 6.

AQVARIVS Constellatio XXXII.

1 In capite	293 40	15 45	5. Bore.
2 In humero dextro, quæ clarior	299 40	11 0	3. Bore.
3 Quæ obscurior	289 30	9 40	5. Bore.
4 In humero sinistro	290 0	8 50	3. Bore.
5 Sub axilla	290 40	6 15	5. Bore.
6 Sub sinistra manu in veste sequens trium	280 0	5 30	3. Bore.
7 Media	279 30	8 0	4. Bore.
8 Antecedens trium	278 0	8 30	3. Bore.
9 In cubito dextro	302 50	8 45	3. Bore.
10 In dextra manu quæ Borea	303 0	10 45	3. Bore.
11 Reliquarum duarum Austr. præcedens	305 20	9 0	3. Bore.
12 Quæ sequitur	306 40	8 30	3. Bore.
13 In dextra coxa duarum propin quarum præ	299 30	3 0	4. Bore.
14 Sequens (cedens	300 20	2 10	5. Bore.
15 In de-			

IOAN. DE SACRO BOSCO 221
FORMÆ STELLARVM Longit. Latit. Magni-
G. M. G. M. tudo

15 In dextro clune	302	0	0	50	4. Aust.
16 In sinistro clune duarum Australis	295	0	1	40	4. Aust.
17 Septentrionalior	295	30	4	0	6. Bore
18 In dextra tibia An Stralis	305	0	7	30	3. Aust.
19 Borea	304	40	5	0	4. Aust.
20 In sinistra coxa	301	0	5	40	5. Aust.
21 In sinistra tibia duarum Australis	300	40	10	0	5. Aust.
22 Septentrionalis sub genu	302	10	9	0	5. Aust.
23 In profusione aquæ a manu, prima	308	20	2	0	4. Bore.
24 Sequens Australior	308	10	0	10	4. Bore.
25 Quæ sequitur in primo flexu aquæ	311	0	1	10	4. Aust.
26 Sequens hanc	313	20	0	30	4. Aust.
27 In altero flexu Australis	313	50	1	40	4. Aust.
28 Sequentium duarum Borea	312	30	3	30	4. Aust.
29 Australis	312	50	4	10	4. Aust.
30 In Austrum amulsa	314	10	8	15	5. Aust.
31 Post hanc duarum coniunctarum præcedens	316	0	11	0	5. Aust.
32 Sequens (dens)	316	30	10	50	5. Aust.
33 In tertio aquæ flexu Borea trium	315	0	14	0	5. Aust.
34 Media	316	0	14	45	5. Aust.
35 Sequenes trium	316	30	15	40	5. Aust.
36 Sequentium exemplo simili trium Borea	310	20	14	10	4. Aust.
37 Media	310	50	15	0	4. Aust.
38 Australis trium	311	40	15	45	4. Aust.
39 In ultima inflexione trium præcedens	305	10	14	50	4. Aust.
40 Sequentium duarum Australis	306	0	15	20	4. Aust.
41 Borea	306	30	14	0	4. Aust.
42 Ultima aquæ, & in ore piscis Anstrini	300	20	23	0	1. Aust.

Omnes stellæ 42. Primæ magnitu. 1. Tertiæ 9. Quartæ 18.
Quintæ 13. Sextæ 1.

INFORMES CIRCA AQUARIUM.

1 Sequen-

222 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ

FORMÆ STELLARVM, Longit. Latit. Magni
G. M. G. M. tudo

1 <i>Sequentium flexū aquæ triū præcedens</i>	320	0	15	30	4. Aust.
2 <i>Reliquarum duarum Borea</i>	323	0	14	20	4. Aust.
3 <i>Australis earum</i>	322	20	18	15	4. Aust.

PISCES.

Constellatio XXXIII.

1 <i>In ore piscis antecedentis</i>	315	0	9	15	4. Bore.
2 <i>In occipite duarum Australis</i>	317	30	7	30	4. Bore.
3 <i>Borea</i>	319	20	9	20	4. Bore.
4 <i>In dorso duarum quæ præit</i>	321	30	9	30	4. Bore.
5 <i>Quæ sequitur</i>	324	0	7	30	4. Bore.
6 <i>In aliud præcedens</i>	319	20	4	30	4. Bore.
7 <i>Sequens</i>	323	0	2	30	4. Bore.
8 <i>In cauda eiusdem piscis</i>	329	20	6	20	4. Bore.
9 <i>In lino eius, prima a cauda</i>	334	20	5	45	6. Bore.
10 <i>Quæ sequitur</i>	336	20	2	45	6. Bore.
11 <i>Post hanc trium lucidarum præcedens</i>	340	30	2	15	4. Bore.
12 <i>Media</i>	343	50	1	10	4. Bore.
13 <i>Sequens</i>	346	20	1	20	4. Aust.
14 <i>Inflexura duarum exiguarū Borea</i>	345	40	2	0	6. Aust.
15 <i>Australis</i>	346	20	5	0	6. Aust.
16 <i>Post inflexione trium præcedens</i>	350	20	2	20	4. Aust.
17 <i>Media</i>	352	0	4	40	4. Aust.
18 <i>Sequens</i>	354	0	7	45	4. Aust.
19 <i>In nexu amborum linorum</i>	356	0	8	30	3. Aust.
20 <i>In Boreo lino a connexu præcedens</i>	354	0	4	20	4. Aust.
21 <i>Post hanc trium Australis</i>	353	30	1	30	5. Bore.
22 <i>Media</i>	353	40	5	20	3. Bore.
23 <i>Borea trium, & vltima in lino</i>	353	50	9	0	4. Bore.
24 <i>In ore piscis sequentis duarum Borea</i>	355	20	21	45	5. Bore.
25 <i>Australis</i>	355	0	21	30	5. Bore.
26 <i>In capite trium paruarū, quæ sequitur</i>	352	0	20	0	6. Bore.
27 <i>Media</i>	351	0	19	50	6. Bore.
28 <i>Quæ</i>					

FORMÆ STELLARVM	Longit.	Latitu.	Magni
	G. M.	G. M.	tudo
28 <i>Quæ prait ex tribus</i>	350	20 23	0 6. Bore.
29 <i>In Australi spina triū præcedens prope</i> <i>(cubitus Andromedes finistrum)</i>	349	0 14 20	4. Bore.
30 <i>Media</i>	349	40 13	0 4. Bore.
31 <i>Sequens trium</i>	351	0 12	0 4. Bore.
32 <i>In aluo duarum: quæ Borea</i>	355	30 17	0 4. Bore.
33 <i>Quæ magis in Austrum</i>	352	40 15	20 4. Bore.
34 <i>In spina sequente prope caudam</i>	353	20 11 45	4. Bore.

Omnes stellæ 34. Tertiæ magnit. 2. Quartæ 22.
Quintæ 3. Sextæ 7.

INFORMES CIRCA PISCES

1 <i>In quadrilatero sub pisce præcedente Borei</i>	324	30	2 40	4. Aust.
2 <i>Quæ sequitur</i> (<i>lateris quæ prait</i>	325	45	2 30	4. Aust.
3 <i>Australis lateris antecedens</i>	324	0	5 50	4. Aust.
4 <i>Sequens</i>	325	40	5 20	4. Austr.

Omnes stellæ 4. magnit. Quartæ.

ITAQUE IN ZODIACO STELLÆ OMNES

346. Primæ magnitud. 5. Secundæ 9. Tertiæ 64.
Quartæ 132. Quintæ 106. Sextæ 27. Nebu-
losæ 3. Et coma, quam superius Beroni
ces crines diximus appellari,
Luminosa 1. obscuræ 2.
extra numerum ■
Conone Mathe-
matico.

TABVLÆ

TABVLÆ TERTIA

PARS COMPLECTENS NOMINA

omnium constellationum, quæ a Zodiaco ad eius polum
 Australem vergunt, vna cum numero, ordine, lon-
 gitudinibus, latitudinibus, atque magnitudi-
 nibus stellarum.

FORMÆ STELLARVM

Longi. Lati. Magni
 G. M. G. M. rudo

CETVS.

Constellatio

XXXIII.

1 In extremitate naris	11	0.	7	45.	4
2 In mandibula sequens trium	11	0.	11	20.	3
3 Media in ore medio	6	0.	11	30.	3
4 præcedens trium in genu	3	50.	14	0.	7
5 In oculo	4	0.	8	10.	4
6 In capillamento Borea	5	30.	6	20.	4
7 In iuba præcedens	1	0.	4	10.	4
8 In pectore quatuor præcedentium Borea	355	20.	24	30.	4
9 Australis	356	40	28	0.	4
10 Sequentium Borea	0	0.	25	10.	4
11 Australis	0	20.	27	30.	3
12 In corpore trium, quæ media	345	20.	25	20.	3
13 Australis	346	20.	30	30.	4
14 Borea trium	348	20.	20	0.	3
15 Ad caudam duarum sequens	343	0.	15	20.	3
16 Præcedens	338	20.	15	40.	3
17 In cauda quadri lateri sequentiū Borea	335	0.	11	40.	5
18 Australis	334	0.	13	40.	5
19 Antecedentium reliquarum Borea	332	40.	13	0.	5
20 Australis	332	20.	14	0.	5
21 In extremitate septentrionali caudæ	327	40.	9	30.	3
23 In extremitate Australi caudæ	329	0.	20	20.	3

Omnes

IOAN. DE SACRO BOSCO 225

FORMÆ STELLARVM

Longi. Lat. Magni
G. M. G. M. tudo

Omnes stellæ, 22. Tertiæ magnit. 10. Quartæ, 8. Quinræ, 4.

ORION

Constellatio XXXV.

1 In capite nebulosa	50	20	16	30	Neb.
2 In humero dextro lucida rubescens	55	20	17	0	1
3 In humero sinistro	43	40	17	30	2
4 Quæ sequitur hanc	48	20	18	0	4
5 In dextro cubito	57	40	14	30	4
6 In vlna dextra	59	40	11	50	6
7 In manu dextra quatuor Australium sequens	59	50	10	40	4
8 præcedens	59	20	9	45	4
9 Borei lateris sequens	60	40	8	15	6
10 præcedens eiusdem lateris	59	0	8	15	6
11 In colorobo duarum præcedens	55	0	3	45	5
12 Sequens	57	40	3	15	5
13 In dorso quatuor ad lineam rectam, quæ se	50	50	19	40	4
14 Secunda præcedens (quitur	49	40	20	0	6
15 Tertio præcedens	48	40	20	20	6
16 Quarto loco præcedens	47	30	20	30	5
17 In clypeo maxime Borea ex nouem	43	50	8	0	4
18 Secunda	42	50	8	10	4
19 Tertia	41	20	10	15	4
20 Quarta	39	40	12	50	4
21 Quinta	38	30	14	15	4
22 Sexta	37	50	15	50	3
23 Septima	38	10	17	10	1
24 Octaua	38	40	20	20	3
25 Reliqua ex his maxime Asturalis	39	40	21	50	3
26 In baltheo fulgentium trium præcedens	48	40	24	10	2
27 Medii	50	40	24	50	2
28 Sequens trium ad lineam rectam	52	40	25	30	2
29 In manubrio ensis	47	10	25	50	3
	FF		30	In	

226 COMMENT. IN 1. CAP. SPHÆRÆ

FORMÆ STELLARVM

Longit. Latitu. magni
G. M. G. M. tudo

30 In ense trium Borea	50	10	28	40	4
31 Media	50	0	29	30	1
32 Australis	50	20	29	50	3
33 In extremo ensis duarum sequens	51	0	30	30	4
34 Præcedens	49	30	30	50	4
35 In sinistro pede clara, & fluuio communis	42	30	31	30	1
36 In tibia sinistra	44	20	30	15	4
37 In sinistro calcaneo	46	40	31	10	4
38 In dextro genu	53	30	33	30	3

Omnes stellæ 38. Primæ magnit. 2. Secundæ 4. Tertiæ 8.

Quartæ 15. Quintæ 3. Sextæ 5. Nebulosa 1.

FLVIVVS, SIVE ERIDANVS, VEL NILVS

Constellatio XXXVI.

1 Quæ a sinistro pede Orionis in principio fluuij	41	40	31	50	4
2 In flexura ad crus Orionis maxime Borea	42	10	28	15	4
3 Post hanc duarum sequens	41	20	29	50	4
4 Quæ præit	38	0	28	15	4
5 Deinde duarum, quæ sequitur	36	30	25	15	4
6 Quæ præcedit	33	30	25	20	4
7 Post hæc, sequens trium	29	40	26	0	4
8 Media	29	0	27	0	4
9 Antecedens trium	26	10	27	50	4
10 Post intervallum sequens ex quatuor	20	20	32	50	3
11 Quæ præit hanc	18	0	31	0	4
12 Tertio præcedens	17	30	28	50	3
13 Antecedens omnes quatuor	15	30	28	0	3
14 Rursus simili modo, quæ sequitur ex quatuor	10	30	25	30	3
15 Antecedens hanc	8	10	23	50	4
16 Præcedens hanc etiam	5	30	23	10	3
17 Quæ antecedit has quatuor (tingit.	3	50	23	15	4
18 Quæ in conuersione fluuii pectus Ceti con-	358	30	32	10	4

19 Quæ

FORMÆ STELLARVM Longit. Latit. Magni
G. M. G. M. tudo

19	Quæ sequitur banc	359	20	34	50	4
20	Sequentium trium præcedens	2	10	38	30	4
21	Media	7	10	38	10	4
22	Sequens trium	10	50	39	0	5
23	In quadrilatero præcedentiū duarū Borea	14	40	41	30	4
24	Austrina	14	50	42	30	4
25	Sequentis lateris antecedens	15	30	43	20	4
26	Sequens earum quatuor	18	0	43	20	4
27	Versus ortum coniunctarum duarum Borea	27	30	50	20	4
28	Magis in Austrum	28	20	51	45	4
29	In reflexione, duarum sequens	21	30	53	50	4
30	Præcedens	19	10	53	10	4
31	In reliqua distantia trium sequens	11	10	53	0	4
32	Media	5	10	53	30	4
33	Præcedens trium	5	10	52	0	4
34	In extremo fluminis fulgens	353	30	53	30	1

Omnes stellæ 34. Primæ magnit. 1. Tertiæ 5.

Quartæ, 27: Quintæ, 1:

LEPVS Constellatio XXXVII.

1	In auribus quadrilateri præcedētium Borea	43	0	35	0	5
2	Australis	43	10	36	30	5
3	Sequentis lateris Borealis	44	40	35	40	5
4	Australis	44	40	56	40	5
5	In mento	42	30	39	40	4
6	In extremo pedis sinistri prioris	39	30	45	15	4
7	In medio corpore	48	50	41	30	3
8	Sub aluo	48	10	44	20	3
9	In posterioribus pedibus duarum Borealiō-	54	20	44	0	4
10	Quæ magis in Austrum	52	20	45	50	4
11	In lumbo	53	20	38	20	4
12	In extrema cauda	56	0	38	10	4

Ff ij Omnes

228 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ
FORMÆ STELLARVM

Longit. Latit. Magni
G. M. G. M. tudo.

Omnes stellæ 12. Tertiæ magnit. 2. Quartæ 6. Quintæ 4.

CANIS Constellatio XXXVIII

1 In ore splendidissima vocata Canis, Candens	71	0	39	10	Ma.
2 In auribus	73	0	35	0	4
3 In capite	74	40	36	30	5
4 In collo duarum Borea	76	40	37	45	4
5 Australis	78	40	40	0	4
6 In pectore	73	50	42	30	5
7 In genu dextro duarum Borea	69	30	41	15	5
8 Australis	69	20	42	30	5
9 In extremo prioris pedis	64	20	41	20	3
10 In genu sinistro duarum præcedens	68	0	46	30	5
11 Sequens	69	30	45	50	5
12 In humero sinistro duarum sequens	78	0	46	0	4
13 Quæ præit	75	0	47	0	5
14 In educatione femoris sinistri	80	0	48	45	3
15 Sub aluo inter femora	77	0	51	30	3
16 In cavitare pedis dextri	76	20	55	10	4
17 In extremo ipsius pedis	77	0	55	40	3
18 In extrema cauda	85	30	50	30	3

Omnes stellæ 18. Primæ magnit. 1. Tertiæ 5. Quartæ 5. Quintæ 7.

INFORMES CIRCA CANEM.

1 A septentrione ad verticem canis	72	50	25	15	4
2 Sub posterioribus pedibus ad rectam lineam	63	20	60	30	4
3 Quæ magis in Boream (Australis	64	40	58	45	4
4 Quæ etiam hac septentrionalior	66	20	57	0	4
5 Residua ipsarum quatuor maxime Borea	67	30	56	0	4
6 Ad occasum quasi ad rectam lineam trium præ	50	20	55	30	4
7 Media (cedens	53	40	57	40	4
8 Sequens trium	55	40	59	30	4
9 Sub his duarum lucidarum sequens	52	20	59	40	2

10 Ante.

FORMÆ STELLARVM Longit. Latit. Magni-
G. M. G. M. tudo.

10 Antecedens 49 20 57 40 2

11 Reliqua Australior supradictis 45 30 59 30 4

Omnes stellæ 11. Secundæ magnit. 2. Quartæ 9.

PROCYON, SIVE CANIS MINOR; QVI
& Antecanis. Constellatio XXXIX.

1 In ceruice 78 20 14 0 4

2 In femore fulgens Procyon, sen canis 82 30 16 10 1

Omnes stellæ 2. Primæ Magnit. 1. Quartæ 1.

ARGVS, SIVE NAVIS Constellatio XXXX.

1 In extrema naue duarum præcedens 93 40 42 40 5

2 Sequens 97 40 43 20 3

3 In puppi duarum quæ Borea 92 10 45 0 4

4 Quæ magis in Austrum 92 10 46 0 4

5 Præcedens duas 88 40 45 30 4

6 In medio scuto fulgens 89 40 47 15 4

7 Sub scuto præcedens trium 88 50 49 45 4

8 Sequens 92 40 49 50 4

9 Media trium 91 40 49 15 4

10 In extremo gubernaculo 97 20 49 50 4

11 In carina puppis duarum Borea 87 20 53 0 4

12 Australis 87 20 58 30 3

13 In folio puppis Borea 93 30 55 30 5

14 In eadem folio trium præcedens 95 30 58 30 5

15 Media 96 40 57 15 4

16 Sequens 99 50 57 45 4

17 Lucida sequens in transro 104 30 58 20 2

18 Sub hac duarum obscurarum præcedens 101 30 60 0 5

19 Sequens 102 40 57 0 5

20 Supradictum fulgentem duarum præcedens 106 30 36 40 5

21 Sequens 107 40 57 0 5

22 In scutulis, & statione mali Borea trium 112 0 51 30 4

230 COMMENT. IN I. CAP. SPHERÆ

FORMÆ STELLARVM, Longit. Latit. Magni
G. M. G. M. tudo

23 Media	119	30	55	30	4
24 Australis trium	117	20	57	10	4
25 Sub his duarum coniunctarum Borea	122	30	60	0	4
26 Australior	122	20	61	15	4
27 In medio mali duarum Australis	113	30	51	30	4
28 Borea	112	40	49	0	4
29 In summo veli duarum antecedens	111	20	43	20	4
30 Sequens	112	20	43	30	4
31 Sub tertia quæ sequitur scutum	98	30	54	30	1
32 In sectione instrati	100	50	51	15	2
33 Inter remos in carina	95	0	63	0	4
34 Quæ sequitur hanc obscura	102	20	64	30	6
35 Lucida quæ sequitur hanc in stratione	113	20	63	50	2
36 Ad Austrum magis infra carinam fulgēs	121	50	69	40	2
37 Sequentium hanc trium antecedens	128	30	65	40	3
38 Media	134	40	65	50	3
39 Sequens	139	20	65	50	2
40 Sequentium duarum ad sectionem præce	144	20	62	50	3
41 Sequens (dens	151	20	62	15	2
42 In temone Boreo, & antecedēte, quæ præit	57	20	65	50	4
43 Quæ sequitur	73	30	65	40	3
44 Quæ in temone reliquo præcedit. Canobus	70	30	75	0	1
45 Reliqua sequens hanc	82	20	71	50	3

Omnes stellæ 45. Primæ magnit. 1. Secundæ 6.

Tertiæ 8. Quartæ 22. Quintæ 7. Sextæ 1.

HYDRA Constellatio XXXXI.

1 In capite quinque præcedentiū duarū in naribus	97	20	15	0	4
2 Borea duarum, & in oculo (Australis	98	40	13	40	4
3 Sequentium duarum Borea, & in occipite	99	0	11	30	4
4 Australis earum, & in hiatu	98	50	14	45	4
5 Quæ sequitur has omnes in gena	100	50	12	15	4

6 In pro-

FORMÆ STELLARVM Longit. Latitu. Magni-
G. M. G. M. tudo.

6 In productione cernicis duarum præcedens	103	40	11	50	5
7 Quæ sequitur	106	40	13	30	4
8 Inflexu colli trium media	111	40	15	20	4
9 Sequens hanc	114	0	14	50	4
10 Quæ maxime Australis	111	40	15	20	4
11 Ab Austro duarum contiguarū obscura, &	112	30	19	45	6
12 Lucida earum sequens (Borea	113	20	20	30	2
13 Post flexum colli trium antecedit	119	20	26	30	4
14 Sequens	124	30	23	15	4
15 Media earum	122	0	26	0	4
16 Quæ in rectam lineam trium præcedit	131	20	24	30	3
17 Media	133	20	23	0	4
18 Sequens	136	20	22	10	3
19 Sub base crateris duarum Borea	144	50	25	45	4
20 Australis	145	40	30	10	4
21 Post has in triquetra præcedens	155	30	31	20	4
22 Earum Australis	157	50	34	10	4
23 Sequens earundem trium	159	30	31	40	3
24 Post cornuum proxima caudæ	173	20	13	30	4
25 In extrema cauda	186	50	17	30	4

Omnes stellæ, 25. Secundæ magnit. 1. Tertiæ 3.

Quartæ 19. Quintæ, 1. Sextæ 1.

INFORMES CIRCA HYDRAM

1 A capite ad Austrum	96	0	23	15	3
2 Sequens eas, quæ sunt in collo	124	20	26	0	3

CRATER, SIVE PATERA, VEL VRNA.

Constellatio XXXXII.

1 In basi crateris, quæ & Hydræ cōmunis	139	40	23	0	4
2 In medio cratere Australis duarum	146	0	19	30	4
3 Borea ipsarum	143	30	18	0	4
4 In Australi circumferentia orificij	150	20	18	30	4
5 In Borea					

FORMÆ STELLARVM

Longi. Lati. Magni
G. M. G. M. tudo

5 In Boreo ambitu	142	40	13	40	4
6 In Australi ansa	152	30	16	30	4
7 In ansa Borea	145	0	11	50	4

Omnes stellæ 7. Quarta magnitudinis.

CORVVS.

Constellatio XXXXIII.

1 In rostro, & Hydra communis	158	40	21	30	3
2 In cervice	157	40	19	40	3
3 In pectore	160	40	28	10	5
4 In ala dextra, & precedente	160	10	14	50	3
5 In ala sequente durarum antecedens	160	0	12	30	3
6 Sequens	161	20	11	45	4
7 In extremo pede communis Hydrae	163	50	18	10	3

Omnes stellæ 7. Tertiæ magnit. 5. Quartæ 1. Quintæ 1.

CENTAVRVS. Constellatio XXXXIIII.

1 In capite quatuor maxime Australis	183	50	21	20	5
2 Quæ magis in Boream	183	20	13	50	5
3 Mediantium duarum præcedens	182	30	20	30	4
4 Sequens, & reliqua ex quatuor	183	20	20	0	5
5 In humero sinistro & precedente	179	30	25	30	3
6 In humero dextro	189	0	22	30	3
7 In armo sinistro	182	30	17	30	4
8 In scuto quatuor, præcedentium duarum Borea	191	30	22	30	4
9 Australis	192	30	23	45	4
10 Reliquarum duarum, quæ in summitate scuti	195	20	18	15	4
11 Quæ magis in Austrum	196	50	20	0	4
12 In latere dextro trium præcedens	186	40	28	20	4
13 Media	187	20	29	20	4
14 Sequens	188	30	28	0	4
15 In brachio dextro	189	40	26	30	4
16 In dextro cubito	196	10	25	15	3
17 In extrema manu dextra	200	50	24	0	4

18 In edu-

FORMÆ STELLARVM Longit. Latit. Magni
G. M. G. M. tudo

18 In educatione corporis humani lucens	191	20	33	30	3
19 Duarum obscurarum sequens	191	0	31	0	5
20 Præcedens	189	50	30	20	5
21 In ductu dorſi	185	30	33	50	5
22 Antecedens hanc in dorſo equi	182	20	37	30	5
23 In lumbis trium sequens	179	10	40	0	3
24 Media	178	20	41	20	4
25 Antecedens trium	176	0	41	0	5
26 In dextra coxa duarum contiguarum præ-	176	0	46	10	2
27 Sequens (cedens)	176	40	46	45	4
28 In pectore sub ala equi	191	40	40	45	4
29 Sub alio duarum præcedens	179	50	43	0	2
30 Sequens	181	0	43	45	3
31 In cauo pedis dextri	183	20	51	10	2
32 In ſura eiusdem	188	40	51	40	2
33 In cauo pedis ſiniſtri	188	40	55	10	4
34 Sub musculo eiusdem	184	30	55	40	4
35 In ſummo pede dextro priore	181	40	41	10	1
36 In genu ſiniſtro	197	30	45	20	2
37 De ſoris ſub ſemore dextro	188	0	49	10	3

Omnes ſtellæ 37. Primæ magnit. 1. Secundæ 5. Tertiæ 7.
Quartæ, 16: Quintæ, 8:

BESTIA CENTAVRI, SIVE LVPVS.
Conſtellatio XXXXV.

1 In ſummo pede posteriore ad manū Cētauri	201	20	24	50	3
2 In cauo eiusdem pedis	199	10	20	10	3
3 In armo duarum præcedens	204	20	21	15	4
4 Sequens	207	30	21	0	4
5 In medio corpore	206	20	25	10	4
6 In alio	203	30	27	0	5
7 In coxa	204	10	29	0	5
Gg	8	In du-			

FORMÆ STELLARVM, Longit. & Latit. Magnitudo
G. M. G. M. G. M.

8 In ductu coxæ duarum Borea	208	0	28	30	5
9 Australis	207	0	30	0	5
10 In summo lumbo	208	40	33	10	5
11 In extrema cauda trium Australis	195	20	31	20	5
12 Media	195	10	30	0	4
13 Septentrionalis trium	196	20	29	20	4
14 In ingulo duarum Australis	212	10	17	0	4
15 Borea	212	40	15	20	4
16 In rictu duarum præcedens	209	0	13	30	4
17 Sequens	210	0	12	50	4
18 In priore pede duarum Australior	240	40	11	30	4
19 Quæ magis in Boream	239	50	10	0	4

Omnes stellæ 19. Tertiæ magnit. 2. Quartæ 11. Quintæ 6.

LAR, SIVE THVRIBVLVM, SEV ARA.

Constellatio XXXXVI.

1 In basi duarum Borea	231	0	22	40	5
2 Australis	233	40	25	45	4
3 In media arula	229	30	26	30	4
4 In foculo trium Borea	224	0	30	20	5
5 Reliquarum duarum contiguarum Aust.	228	30	34	10	4
6 Borea	228	20	33	20	4
7 In media flamma	224	10	34	10	4

Omnes stellæ 7. Quartæ magnit. 5. Quintæ 2.

CORONA AVSTRINA, QVÆ ET ROTA

Ixionis. Constellatio XXXXVII.

1 Quæ ad ambitum Australem foris præcedit	242	30	21	30	4
2 Quæ hanc sequitur in corona	245	0	21	0	5
3 Sequens hanc	246	30	20	20	5
4 Quæ etiam hanc sequitur	248	10	20	0	4
5 Post hanc ante genu Sagittarij	249	30	18	30	5
6 Borea in genu lucens	250	40	17	10	4

7 Magis

FORMÆ STELLARVM Longit. Latit. Magnit.
G. M. G. M. tudo.

7 Magis Borea 250 10 16 0 4

8 Adhuc magis in Boream 249 50 15 20 4

9 In ambitu Boreo duarum sequens 248 30 15 50 6

10 Præcedens 248 0 14 50 6

11 Ex interuallo præcedens has 245 10 14 40 5

12 Quæ etiam hanc antecedit 243 0 15 50 5

13 Reliqua magis in Austrum 242 30 18 30 5

Omnes stellæ 13. Quartæ magnit. 5. Quintæ 6. Sextæ 2.

PISCIS AVSTRINVS, SIVE NOTIVS.

Constellatio XXXXVIII.

1 In ore atque eadem, quæ in extrema aqua 300 20 23 0 1

2 In capite trium præcedens 294 0 21 20 4

3 Media 297 30 22 15 4

4 Sequens 299 0 22 30 4

5 Quæ ad branchiam 297 40 16 15 4

6 In spina Australi, atque dorso 289 30 19 30 5

7 In alio duarum sequens 294 30 15 10 5

8 Antecedens 292 10 14 30 4

9 In spina Septentrionali sequens trium 288 30 15 15 4

10 Media 285 10 16 30 4

11 Præcedens trium 284 20 18 10 4

12 In extrema cauda 289 20 22 15 4

Omnes stellæ præter primam 11. Quartæ magnit. 9. Quintæ 2.

INFORMES CIRCA PISCEM NOTIVM

1 Præcedentium piscem lucidarum, quæ anteit 271 20 22 20 3

2 Media 274 30 22 10 3

3 Sequens trium 277 20 21 0 3

4 Quæ hanc præcedit obscura 275 20 20 50 5

5 Caterarum ad septentrionem Australior 277 10 16 0 4

6 Quæ magis in Boream 227 10 14 50 4

Omnes stellæ, 6. Tertiæ magnit. 3. Quartæ, 2. Quintæ, 1.

236 COMMENT. IN I. CAP. SPHÆRÆ
IN PLAGA ERGO AVSTRALI STELLÆ
omnes 316. Primæ magnitu. 7. Secundæ 18. Ter-
tiæ 60. Quartæ 168. Quintæ 53. Sextæ 9. Neb. 1.

IN TOTO AVTEM FIRMAMENTO STELLÆ
omnes, præter tres in cincto. 1022.

	Primæ.	—	—	15
	Secundæ	—	—	45
	Tertiæ	—	—	208
Magnitudinis	Quartæ	—	—	474
	Quintæ	—	—	217
	Sextæ	—	—	49
	Nebulosæ	—	—	5
	Obscuræ	—	—	9
				<hr/>

SVMMA OMNIVM. 1022

VSVS PRÆCEDENTIS TABULÆ.



IX PRAEMISSA igitur tabula tria circa stellas singu-
las cognoscuntur, Longitudo videlicet, Latitudo, & Ma-
gnitudo. Si enim quamlibet stellam in propria constella-
tione accipias, habebis mox in eadem linea primo quidem gradus, ac
minuta longitudinis eius, Deinde latitudinis, postremo magnitudi-
nem. **EXEMPLVM.** In 26. constellatione, nempe Leonis, acci-
pio 27. stellam, quæ est in extremo caudæ: In eadem igitur linea repe-
rio longitudinem huius stellæ continere gr. 137. min. 50. Latitudinem
vero gr. 11. min. 50. Ipsam denique stellam esse magnitudinis primæ at
que ita de cæteris. Intelligenda est autem hæc longitudo (sicut & reli-
quæ omnes in tabula superiori contentæ) non a principio ♀ primi mo-
bilis, sed a prima stella ♀. Nicolaus enim Copernicus loca omnium
stellarum nō computauit ad principium ♀ primi mobilis, quemadmo-
dum Ptolemæus, et oēs alij Astronomi consueuerunt stellarū loca nu-
merare, sed ad primam stellam Arietis. Quoniā enim stellæ fixæ sem-
per ean-

per eandem longitudinem habent a prima stella Arietis, non autem a principio \vee primi mobilis, nempe ab illa communi sectione Zodiaci cum Equatore, quæ principium \vee dici solet, cum ab hoc puncto pedentim semper ad signa orientalia tendant, veluti supra ostendimus; Placuit Copernico stellarum longitudes potius ad primam stellam Arietis referre, quam ad initium \vee primi mobilis; ut sicuti latitudines earum semper eadem permanent, ita quoque longitudes earundem nullam susciperent variationem.

Q V O D si quis singularum stellarum distantias ab æquinoctio verno, hoc est, a principio \vee primi mobilis (quæ quidem distantie dicuntur veræ longitudes stellarum) more Ptolemæi, cæterorumque Astro nomorum nosse desideret, haud magno labore ad optatum finem perveniet hac ratione. Addiscatur primo verus locus primæ stellæ Arietis, siue (quod idem est) dictæ stellæ vera longitudo; Deinde cuiuslibet stellæ ex tabula superiori longitudo excerpatur, cui primæ stellæ Arietis longitudo adijciatur: Nam excrescens summa si minor fuerit, quam 360. gr. mox indicabit distantiam stellæ propositæ ab initio \vee primi mobilis, si vero exceßerit 360. gr. Numerus, qui relinquitur, abiectis. 360. gra. dictam offeret distantiam. EXEMPLVM. Iuxta observationes Petri Appiani, qui vera stellarum fixarum loca examinavit anno 1532. prima stella Arietis recessit a principio \vee primi mobilis orientem versus gr. 26. min. 38. Si igitur scire cupiam, quantum ab eodem principio amota sit spica π Accipio ex tabula superiori in constellatione π quæ est 27. Constellatio, distantiam dictæ stellæ a prima stella \vee nempe gr. 170. addo 26. gr. min. 38. quibus prima stella \vee ab æquinoctio verno recessit, efficiunturque gr. 196. min. 38. Atque tanta est vera longitudo illius stellæ, quam spicam π dicunt. Item si inquirere lubeat, quantum distet a verno æquinoctio stella illa, quæ in umbilico Pegasi, & in capite Andromedæ existit; Sumo ex 19. constellatione, quæ est Pegasi, vel ex 20. quæ est andromedæ, dictæ stellæ distantiam a prima stella \vee nempe gr. 341. min. 10. addo 26. gr. 38. min. efficiunturque gr. 367. min. 48. a quibus si rejiciantur gr. 360. supererunt gr. 7. min. 48. Tanta igitur est longitudo vera stellæ propositæ.

PRAETEREVNDVM tamen non est, Nicolaum Copernicum accuratum stellarum observatorem anno 1525, reperisse stellam primam \vee , non solum recessisse ab æquinoctio verno gr. 26. min. 38. sed grad. 27.

gr. 27. min. 21. Quare si illius observationibus potius velis fidem habere, quam Appiani, reperies iuxta documentum præcedens longitudinem spicæ γ , hoc est, distantiam eius ab initio γ , primi mobilis esse gr. 197. min. 21. Longitudinem vero capitis Andromedæ complecti gr. 8. min. 31.

HINC etiam facili negotio elicies, in quonam signo Zodiaci, & gradu qualibet stella reperiatur. Si enim gradus longitudinis inventæ diuidantur per 30. illico in numero exeunte habebuntur signa, quibus stella ab æquinoctio verno amouetur; reliquis autem numerus graduum, ac minutorum, sequenti signo dandus erit. **EXEMPLUM.** Longitudo spicæ γ inuenta fuit gr. 196. min. 38. (Nunc enim sequimur Appiani observationem, tanquam magis communem) Diuido 196. per 30. eritque numerus exiens 6. reliqui autem gr. 16. min. 38. Quæ ob rem spica γ , recessit ab initio γ , primi mobilis sex signis integris, estque in gr. 16. min. 38. septimi signi, nempe π . Pronuncio ergo, hoc tempore verum locum spicæ γ , esse in 16. gr. min. 38. π . Eadem ratione inuenietur locus verus capitis Andromedæ in gr. 7. min. 48. γ . Eodemque modo loca omnium stellarum fixarum inquires siue iuxta observationes Appiani, siue Nicolai Copernici.

DE QUANTITATE STELLARVM.

CONSTITVTO numero stellarum, quæ in sex differentias magnitudinum distribuuntur, explicanda iam est quantitas stellarum in quacunq; differentia magnitudinum. Hoc autem commodissime efficiemus, si tabulas quasdam proponamus, in quibus & proportionēs diametrorum stellarum tam fixarum, quam errantium, ad diametrum terræ, & proportionēs magnitudinum stellarum earundem ad terræ magnitudinē, continentur; Quibus in tabulis secuti sumus Franciscus Maurolycum Abbatem in Appendice Dialogorum de Cosmographia.

Proportiones diametrorum stellarum omnium
ad diametrum terræ

Diameter cuiuslibet stellæ magnitudinis primæ
ad diametrum terræ proportionem habet, quam 19. ad 4.
Diameter

Diameter cuiuslibet stellæ magnitudinis secundæ ad diametrum terræ proportionem habet, quam	269. ad 60.
Diameter cuiuslibet stellæ magnitudinis terciæ ad diametrum terræ proportionem habet, quam	25. ad 6.
Diameter cuiuslibet stellæ magnitudinis quartæ ad diametrum terræ proportionem habet, quam	19. ad 5.
Diameter cuiuslibet stellæ magnitudinis quintæ ad diametrum terræ proportionem habet, quam	119. ad 36.
Diameter cuiuslibet stellæ magnitudinis sextæ ad diametrum terræ proportionem habet, quam	21. ad 8.
Diameter H ad diametrum terræ proportio- nem habet, quam	9. ad 2.
Diameter I ad diametrum terræ proportio- nem habet, quam	32. ad 7.
Diameter J ad diametrum terræ proportio- nem habet, quam	7. ad 6.
Diameter K ad diametrum terræ proportio- nem habet, quam	11. ad 2.
Diameter L ad diametrum terræ proportio- nem habet, quam	3. ad 10.
Diameter M ad diametrum terræ proportio- nem habet, quam	1. ad 28.
Diameter N ad diametrum terræ proportio- nem habet, quam	5. ad 17.
Diameter O ad diametrum M proportio- nem habet, quam	187. ad 10.

ITAQUE si diuidantur singuli termini antecedentes in singulos terminos consequentes, elucescet, quoties diameter cuiusvis stellæ continet diametrum terræ, quando nimirum diameter stellæ diametrum terræ excedit, cuiusmodi sunt diametri omnium astrorum exceptis diametris Veneris Mercurij, & Lunæ; vel certe, quoties diameter terræ diametrum stellæ continet, quando videlicet diameter stellæ a terræ diametro superatur, quales sunt diametri inferiorum trium planetarum. Hic enim diuidendi erunt termini consequentes in antecedentes. Verum hæc omnia in subiecta tabula inspicere licet.

Quoties

Quoties diameter cuiusvis stellæ diametrum terræ, uel
diameter terræ diametrum stellæ in se contineat.

Diameter cuiuslibet stellæ magnitudinis primæ continet diametros terræ	— — —	4	$\frac{3}{4}$
Diameter cuiuslibet stellæ magnitudinis secundæ continet diametros terræ	— — —	4	$\frac{2}{3}$
Diameter cuiuslibet stellæ magnitudinis tertię continet diametros terræ	— — —	4	$\frac{1}{2}$
Diameter cuiuslibet stellæ magnitudinis quar- tæ continet diametros terræ	— — —	1	$\frac{2}{3}$
Diameter cuiuslibet stellæ magnitudinis quin- tę continet diametros terræ	— — —	3	$\frac{1}{3}$
Diameter cuiuslibet stellæ magnitudinis sextæ continet diametros terræ	— — —	1	$\frac{1}{6}$
Diameter ♀ continet diametros terræ	— — —	4	$\frac{1}{2}$
Diameter ♄ continet diametros terræ	— — —	4	$\frac{2}{3}$
Diameter ♂ continet diametros terræ	— — —	1	$\frac{1}{2}$
Diameter ☉ continet diametros terræ	— — —	5	$\frac{1}{2}$
Diameter terræ continet diametros ♀	— — —	3	$\frac{1}{2}$
Diameter terræ continet diametros ♂	— — —	28	
Diameter terræ continet diametros ☉	— — —	3	$\frac{1}{2}$
Diameter ☉ continet diametros ☾	— — —	18	$\frac{1}{10}$

CUM AUTEM in vltima propositione duodecimi ab Euclide de-
monstretur, Sphæras inter se proportionem habere diametrorum tripli-
catam, non difficile erit vel mediocriter in Arithmeticis versato colli-
gere ex priori tabula omnes proportiones, quas stellarum magnitudi-
nes obtinent ad terræ magnitudinem, ceu videre est in subsequenti
hac tabula.

Proportiones magnitudinum stellarum omnium
ad magnitudinem terræ.

Stella quævis primæ magnit. ad terram
proportionem habet, quam — — — 6859 ad 64
Stella

Stella quæuis secundæ magnitudinis ad terram proportionem habet, quam	19465109	ad	216000
Stella quæuis tertiæ magnitudinis ad terram proportionem habet, quam	— 15625	ad	216
Stella quæuis quartæ magnitudinis ad terram proportionem habet, quam	-- — 6859	ad	125
Stella quæuis quintæ magnitudinis ad terram proportionem habet, quam	— 1685159	ad	46656
Stella quæuis sextæ magnitudinis ad terram proportionem habet, quam	— — 9261	ad	512
Saturnus se habet ad terram, vt	— — — 729	ad	8
Iuppiter se habet ad terram, vt	— — — 32768	ad	343
Mars se habet ad terram, vt	— — — 343	ad	216
Sol se habet ad terram, vt	— — — 1331	ad	8
Venus se habet ad terram, vt	— — — 127	ad	1000
Mercurius se habet ad terram, vt	— — — 1	ad	21952
Luna se habet ad terram, vt	— — — 125	ad	4913
Sol se habet ad Lunam, vt	— — — 6539203	ad	1000

QVOD si diuidantur omnium harum proportionum termini antecedentes in terminos consequentes, manifestum erit, quoties magnitudo cuiusuis astri magnitudinem terræ in se contineat, exceptis tribus planetis inferioribus. In his enim diuidendi erunt termini consequentes in antecedentes, vt cognoscatur, quoties magnitudo terræ magnitudinem cuiuslibet illorum comprehendat, veluti in sequenti tabula perspicuum existit.

Quoties magnitudo cuiusuis stellæ magnitudinem terræ; vel magnitudo terræ magnitudinem stellæ in se contineat.

Quæuis stella primæ magnitudinis in se continet terræ magnitudinem	— 107 $\frac{1}{4}$	vel	107
Quæuis stella secundæ magnitudinis in se continet terræ magnitudinem	— 90 $\frac{2102}{21600}$	vel	90
Quæuis stella tertiæ magnitudinis in se continet terræ magnitudinem	-- — 72 $\frac{27}{31}$	vel	72
	HH	Quæuis	

Quævis stella quartæ magnitudinis in se			
continet terræ magnitudinem	— —	$54 \frac{109}{125}$	vel 54
Quævis stella quintæ magnitudinis in se			
continet terræ magnitudinem	— —	$36 \frac{5943}{40056}$	vel 36
Quævis stella sextæ magnitudinis in se			
continet terræ magnitudinem	— —	$18 \frac{41}{512}$	vel 18
Saturnus in se continet terræ magnitudinē	91	$\frac{1}{6}$	
Iuppiter in se continet terræ magnitudinē	95	$\frac{163}{100}$	vel 95
Mars in se continet terræ magnitudinem	1	$\frac{173}{100}$	vel 1
Sol in se continet terræ magnitudinem	166	$\frac{1}{8}$	
Terra in se continet Veneris magnitudinē	37	$\frac{1}{2}$	
Terra in se continet Mercurij magnitudinē	21952		
Terra in se continet Lunæ magnitudinem	39	$\frac{78}{100}$	vel $39 \frac{1}{2}$
Sol in se continet Lunæ magnitudinem	6539	$\frac{1009}{1000}$	vel $6539 \frac{1}{1000}$

PRIORES numeri huius tabulæ respondent numeris superiorum tabularum præcise, posteriores autem non, sed aliquantulum deficiunt a veritate.

EX HIS igitur omnibus tabulis, satis perspicue liquet, Solem inter omnia astra mundi esse maximum; Mercurium vero minimum. Item omnes stellas tam fixas, quam errantes, maiores esse ipsa terra, tribus duntaxat Planetis exceptis, Venere, videlicet, Mercurio, ac Luna. Hi etenim minores, quam terra existunt.

ALPHRAGANVS igitur in ratione, quam auctor noster attulit in confirmationem secundæ partis quartæ conclusionis, quod nimirum terra instar puncti sese habeat collata cum Firmamento, intelligit minimas stellas visu perceptibiles, eas quas nos cū Astronomis alijs sextæ magnitudinis appellauimus, quarum qualibet maior ipsa terra existit octodecies, & eo amplius. Quocirca firmissime concludi potest, terrā esse veluti punctum respectu cæli, si quidē stella tanto maiore existens, quam terra, tanquam punctum comparata cum cælo existimatur.

NON AVTEM abs re fuerit, hoc in loco breuiter etiam declarare, quoniam pacto terra sese habeat ad singulos orbes cælestes collata. Non enim respectu cuiusque cæli existimari debet insensibilis magnitudinis. Quam ob rem certissime tenendum est, terram insensibilis esse magnitudinis, si cum cælo Iouis, Saturni, Firmamenti, & alijs superioribus cæ-

ribus celis, comparetur, ut omnes rationes adductæ manifeste confirmant: At vero respectu cæli Martis, atq; Solis, esse quidem alicuius quantitatis, sed non tantæ, quæ sit alicuius momenti, ut luce clarius cõstat ex illis rationibus, quas ex umbris, & instrumentis Mathematicorum depromptas proposuimus; Sunt enim illæ experientiæ in Sole præcipue observatæ: Si deniq; conferatur cū cælo Veneris, Mercurij, ac Lunæ, eam omnino iam censendam esse notabilis magnitudinis, maxime respectu orbis Lunaris. Cum enim corpus Lunare respectu orbis, in quo existit, sensibilem præseferat quantitatem, ac molem, ut sensibus est manifestum; quo modo Terra, quæ multo maior est corpore Lunari, dici poterit non habere molem, ac quantitatem notabilem respectu cæli Lunæ? Hæc omnia magis perspicua erunt ex cõmuni hac sententiâ Astronomorū, qui asserunt; Si quis in orbe Lunari constitutus terram intueretur, appareret ei ter maior, & paulo amplius, quam Luna hinc e terris conspicitur: Ex orbe vero Solis bis maior iudicaretur terra conspecta, quam hinc e terra Venus nobis apparet: Ex cælo deinde Martis, terra, si luceret, æstimaretur æqualis vni stellæ minimæ, quales sunt in sexta magnitudine cõprehensæ: Ex superioribus deniq; cælis, maxime ex Firmamento, nullo pacto cerneretur, sed omnino instar puncti existeret insensibilis.

VERVM quia mira fortasse alicui videbūtur ea, quæ de quãtitate astrorum respectu magnitudinis terræ affirmauimus, breuiter nunc ostēdemus, terram, quamuis ingenti mole nobis prædita esse videatur, multo minorem esse corpore Solari, Lunam vero e contra, quamuis eius magnitudinem eandem esse cum magnitudine Solis sensus iudicet, longe minorem esse ipsa terra. Rationes autem subtilissimas, quibus peritissimi Astronomi hæc omnia Geometrice concludunt, quoniam altioris sunt considerationis, quam ut hoc loco explicari possint, omnino prætermitemus: si quis autem earum desiderio tenetur, petendæ erunt ex Ptolemæo summo harum rerum artifice, & alijs Astronomis. Quod igitur Sol sit longe maior, quam terra, ex rationibus Perspectiuorum manifestum esse potest. Si enim Sol esset terræ æqualis, projiceretur umbra terræ æquabiliter in modū cylindri in infinitum; Si vero minor existeret Sol, quam terra, aueretur semper umbra terræ proiecta in infinitum: Quorum illud a Vitellione 2. lib. Perspectiuæ propos. 26. Hoc vero propos. 28. clarissime demonstratur. Quocirca nocte serena

НН ij occulta-

occultarentur semper aliquæ stellæ fixæ, quæ nimirum in umbra terræ existerent, vel certe non tantum haberent splendorem, quantum aliæ stellæ, quæ tunc a Sole illustrantur: Eademq; ratione, quando Mars, Iuppiter, & Saturnus, Soli per diametrum obijciuntur, paterentur eclipsim, quod nunquam visum fuit, immo contrarium potius experimur. Quare Sol multa maior existet, quam terra: Ita enim fiet, ut umbra terræ projiciatur in formam pyramidis, seu potius coni, designatq; in punctum indiuisibile, adeo ut ad stellæ fixas, & dictos planetas minime pertingat, ut ab eodem Vitellione demonstratū fuit prop. 27. eiusdem lib. Vnde mirum non est, quod neque ullæ stellæ fixæ, neque superiores illi planetæ defectum luminis patiantur, quamuis e diametro Solem aspiciant. Quod autem Luna multo minor existat, quam terra, demonstratiue ex dictis ita deduci potest. Quoniam n. ostensum fuit, terræ umbram esse conoidalem, ita ut semper angustior efficiatur, tandemq; in punctum desinat, necesse est, umbram habere minorem diametrum, quam sit terræ diameter: Quare cum tota Luna intra dictam umbram aliquando abscondatur longo etiam temporis intervallo, ut in eius eclipsibus apparet, quis non videt, eius diametrum minorem esse diametro umbræ, & ex consequenti longe adhuc minorem terræ diametro? Quoniam igitur Luna multo minor, quam terra, existit, & nihilominus tanta nobis apparet, perspicuum est, eam nobis ad modum esse vicinam, ut iam sensibilis sit omnino, ac perceptibilis distantia a superficie terræ ad eius centrum, si cum distantia a superficie terræ ad celum Lune conferatur. Quare recte Ptolemæus, ac Ioannes de Regiomonte Dict. 4. Almag. cap. 1. præcipiunt, verum locum ☾ per eclipses Lunares inuestigandum esse, non autem per instrumenta. Nobis enim, aiunt, in superficie terræ existentibus maximus, & sensibilis error continget, si per instrumenta locum verum ☾ venari velimus, propter nimiam eius vicinitatem; quod minime contingeret, si in centro terræ collocati essemus. Hactenus de quarta conclusione.

TERRAM ESSE IMMOBILEM.

QUOD autem terra in medio omnium teneatur immobili ter, cum sit summe grauis, sic persuadere viderur eius grauitas

grauitas . Omne graue naturaliter tendit ad centrum , Centrum quidem punctus in medio Firmamenti : Terra igitur , cum sit summe grauis , ad punctum illum naturaliter tendit.

COMMENTARIVS.

OSTENDIT hactenus auctor terram in medio omnium calorum elementorumq; existere , tanquam centrum totius vniuersi ; Nunc in quinta hac conclusione conatur probare , eam ita in medio mundo esse sitam , vt omnis motus localis sit expers . Id autem duabus rationibus exequitur , quarum prima sumitur a terre gravitate . Cum enim terra omnium corporum sit grauissima , suapte natura , cum nullibi impediatur , ad infimum locum feretur , nempe ad centrum mundi , ibique quiescet .

ITEM , quicquid a medio mouetur , versus circumferentiam celi ascendit : Terra a medio mouetur ; igitur ascendit : quod pro impossibili relinquitur .

COMMENTARIVS

PROBAT idem ab incommodo . Quoniam .n. in precedenti conclusione plurimis phanomenis confirmatum est , terram in medio mundo existere ; Si motu locali a medio amoueretur , ascenderet utiq; versus circumferentiam celi , quod pugnat cum phanomenis , estq; contra naturam grauitatis terre .

SED QVONIAM auctor noster exclusit a terra motum localem duntaxat rectum , non autem circularem , idcirco opus erit confirmare in vniuersum terram esse immobilem ex Ptolemaeo , Aristotele , ceterisque Astronomis , & Philosophis hoc modo . Si terra non persisteret immobilis . moueretur aut motu recto , aut motu circulari . Recto motu cieri nequit , quia cum supra demonstratum sit , eam existere in mundi centro , si motu recto ferretur , recederet a centro , atq; adeo in eadem prorsus incideremus absurda , quae consequi diximus , si terra non esset in medio mundo constituta . Praterea si motu recto incederet , moueretur vel naturaliter , vel violenter . At naturaliter non ita mouebitur ,

cum

cum suapte natura ad locū infimum, qui est in centro vniuersi, tendat; Certum autem est, eam ascendere, in quamcunq; partem motu recto impellatur. Violenter quoq; motu recto moueri non potest, quoniam nullum corpus ipsa grauius reperitur, quod suo pondere eam a centro mundi propelleret. Rursus si terra motu recto ferretur, summa velocitate eam moueri necesse esset, cum sit summe grauis: Quo concesso, quis non videt, minus graua, cuiusmodi sunt arborum folia, paleæ, & reliqua omnia corpora, post ipsam in aere debere relinqui, cum eius motum celerrimum consequi nequeant, quippe cum tanta grauitate non sint prædita? At hæc omnia communi experientie repugnat: Videmus enim huiusmodi corpora, ni vento aliquo, aut impetu auellantur, immota terræ superficiei adhærere. Non igitur motu recto mcedit terra.

QVOD AVTEM nec motu circulari agitetur, vt multi opinati sunt, ita confirmari poterit. Si terra circulariter mouetur, mouebitur aut super axem mundi ab oriente in occidentem, vel ab occidente in orientem; aut super alium axem. Si super axē mundi moueri dicatur, efficitur, vt nubes, aues, & omnia, quæ in aere existunt, in contrariam partem cernerentur moueri, nimirum in occidentem, si terra ad orientem voluitur; vel in orientem, si videlicet terra in occidentem labitur; quoniam videlicet consequi non possent motum terræ rapidissimum, vt pote qui in spacio 24. horarum absoluitur. Neque vero dici potest, aerem eadem celeritate cum terra circumduci, quoniam constat ipsum modo huc, modo illuc fluctuare, prout nimirum agitur in hanc, vel illam partem: Immo vero, si eadem velocitate aer circumferretur, procul dubio existentia in aere nunquam locum mutare conspicerentur, sed semper immota persistere; cuius tamen contrariū experimur. Præterea, si terra tanta celeritate circa axem mundi volueretur, vt videlicet circuitū expleret spacio 24. horarum, sicut quidam fabulantur, omnia ædificia corruerent. Neque enim valet responsio quorundā, qui dicunt, ædificia non corruere propter tantam celeritatem motus, quemadmodum neque aqua in vase aliquo contenta, effluit, si vas velocissime circumducatur: Non valet, inquam, hæc responsio, quia totus impetus aquæ imprimitur versus partes inferiores vasis, non autem versus ædificium eius: At vero impetus imprimitur ædificijs versus partes extremas terræ; vnde consistere minime possent,

sent, quemadmodum neque aqua inuase posita, quod circumuoluatur quantumuis velociter, si orificium eius ad partes exteriores vergat. Pari ratione efficeretur, lapidem, seu sagittam aliquam magna vi sursum directe proiectam, non in eundem locū recidere, veluti in naui aliqua celerrime mota accidere conspiciamus. Quæ omnia absurda sunt. Rursus, si terra motu circulari ciceretur, esset talis motus vel terræ naturalis, vel præter naturam. Naturalis esse non potest: Cum enim uni corpori simplici vnus tantum motus naturaliter conueniat; Terra autem suo pte nutu motu recto ad mundi centrum, si extra ipsum reperitur, pergat; non poterit secundum propriam naturam moueri circulariter. Neque etiam circumuertetur circulariter præter naturam, nempe ad motum cæli; quoniam hac ratione semper eadem cæli pars vertici nostro immineret; Vnde neque astra orirentur, neque occiderent: quod absurdum est.

SI VERO dicatur terra moueri super alium axem, qui nimirū oblique secat axem mūdi, quemadmodum Nicolaus Copernicus asseruit, præterquā quod in eadem fere incommoda relaberemur, sequitur quotidie in vna eademque ciuitate altitudinē poli variam existere, quia videlicet illa vrbs ad motum terræ non describeret circulum parallelū circa polum; Vnde nunc proprius ad illum accederet, nunc longius ab eodem amoueretur, ac proinde poli altitudinem variaret; quod falsum est. Videmus enim Romæ v. g. stellam polarem in Meridiano circulo positam perpetuo eandem habere exaltationem supra Horizontem. Concludimus igitur cum communi Astronomorum, atque philosophorum sententia, terram esse omnis motus localis tam recti, quam circularis, expertem; cælos autem ipsos continue circa ipsam circummagi, præsertim quia hoc concessō, multo facilius omnia phenomena defenduntur, nullumque inconueniens inde consequitur.

FAVENT huic quoque sententiæ sacræ literæ, quæ plurimis in locis terram esse immobilem affirmant, Solemque ac cætera astra moueri testantur; Legimus enim in psalmo 103. [Qui fundasti terram super stabilitatem suam, non inclinabitur in seculum seculi.] Item in Ecclesiaste cap. 1. [Terra in æternum stat, oritur Sol, & occidit, & ad locum suum reuertitur, ibique renascens gyrat per meridiem, et flectitur ad aquilonem.] Quid clarius dici poterat? Clarissimum quoque testimonium, quod Sol moneatur, perhibet nobis Psalmus 18. in quo ita legitur.

gitur. [In sole posuit tabernaculum suum, & ipse tamquam sponsus procedens de thalamo suo, exultauit ut Gigas ad currendam viam, a summo cælo egressio eius; Et occursum eius usque ad summum eius, nec est qui se abscondat a calore eius.] Rursus inter miracula refertur, quod Deus aliquando Solem aut retrodixit, aut prorsus consistere fecit.

HVIVS aut immobilitatis terræ in medio mundo diuersi diuersas assignarunt causas. Quidam enim (inter quos est, teste Aristotele in 2. lib. de cælo, Xenophon Colophonius) dixerunt, terram ex altera parte esse infinite profundam, atque ob id eam non cadere deorsum. Sed hæc opinio falsa est. Primo, quia hoc modo terra non existeret rotunda, ac spherica, cuius contrarium supra demonstrauimus. Deinde, quoniam secundum Aristotelem in 3. lib. Physi. & 1. de cælo, & alios philosophos, nullum datur actu infinitum. Tertio. Nam hac ratione cælum nullo modo circumuolui posset, impediretur enim ab infinita illa præsumptitate terræ; Neque enim cælum infinito interuallo a nobis abest, quod absurdum est.

ALII putarunt, ut Thales Milesius, terrā aquis supernatare, atque ab illis sustentari, ne decadat. Verum hoc ridiculum est. Nam cum aqua leuior sit multo, quam terra, qui fieri potest, ut grauius corpus sustineat, præsertim cum ubique videamus partes terræ sub aquam descendere? Præterea interrogandi sunt huiusmodi philosophi, cui innitatur aqua, ne simul cum terra decadat. Aqua etenim, cum sit fluxibilis, consistere nequit, ne solido alicui corpori sit immixa.

QVIDAM affirmarunt, ut Anaxagoras, & Democritus, terram præditam esse figura admodum ampla, atque lata, atque idcirco eam comprimere aerem, ab eoque sustineri, ne decadat. Cæterum, & hoc fictum est, ac fabule anili persimile. Terra enim figuram sphericam obtinet, & non planam, uti supra demonstrauimus. Immo etiam si haberet talem formam, tamen contra experientiam est, corpora lata ita in aere sustentari, ut tandem non decendant. Quamuis enim difficile huiusmodi corpora propter latitudinem descendant, quia nimirum vix aerem secare possunt, paulatim tamen deorsum tendere cernuntur.

NONNULLI denique, ut Anaximander Milesius, propius ad veritatem accedentes, ideo terram in medio quiescere testati sunt, quia est in medio mūdo posita. Hinc enim fit, aiunt, ut terra vel inclinetur ad motum versus omnem partem calī, cum non sit maior ratio, cur

gis ad

gis ad hanc, quam ad illam partem moueri debeat; vel certe attrahatur equaliter ab omnibus partibus cæli. Quocirca, quoniam non potest eodem temporis momento ad omnes partes ferri, quiescit in medio seu centro mundi. Sed & hæc opinio erronea est. Primo, quia si propter hanc causam terra non moueretur, detineretur violenter in medio vniuersi, & non naturaliter. Deinde, quoniam falsum est, terram inclinari ad motum versus partes cæli, cum hac ratione sursum tenderet, quod illius natura repugnat. Videmus enim partes terræ naturaliter descendere maximo impetu, nisi impediuntur, & semper a cælo versus centrum, quo ad eius fieri potest, recedere. Pari ratione falsum est, terram attrahi a cælo, cum potius terram videamus a cælo remoueri suapte natura. Tertio, quia si propter hanc causam terra in centro quiesceret immobilis, eadem ratione confirmaretur, ignem vel aerē in centro mundi positū debere quiescere. Non enim maior esset ratio, cur in hanc, vel illam partem moueretur, cum aequalem habeat inclinationē ad oēs cæli partes: quod tamen nemo philosophorum concessit.

DICENDVM est igitur, nullam aliam esse causam, propter quā terra in medio mundo quiescat, quam ipsius grauitatem. Hinc enim fit, vt semper querat esse in infimo loco, qui est remotissimus a cælo, cētrum videlicet totius vniuersi, quod cum semel possederit, naturaliter ab eo diuelli non potest, quia contra suam naturam, ac inclinationem ascenderet. Eandem ob causam omnia graua naturaliter ad mundi centrum maximo impetu, nisi quid obstet, deferuntur: Ita vt si esset tota terra ab vna parte ad alteram perforata, & graue aliquod incidere in foramen illud, perueniret solum maximo impetu ad centrum, nō autem ad alteram partem, quia tunc ascenderet, licet in principio ob motus impetum huc, illucque fluctuaret aliquantisper, donec paulatim remisso motus impetu in medio quiesceret.

De hac quoque terræ immobilitate eleganter sic scribit Manilius.

Nec vero tibi Natura admiranda videri
Pendentis terræ debet, cum pendeat ipse
Mundus, & in nullo ponat vestigia fundo.
Quod patet ex ipso motu, cursuque volantis,
Cum suspensus eat Phæbus, cursumque reflectat
Huc illuc, agiles & seruet in æthere metas.

Cum Luna & Stellæ volitent per inania mundi.
 Terra quoque aerias leges imitata pependit.
 Est igitur tellus mediam foriuta cauernam
 Aeris, & toto pariter sublata profundo.
 Nec patulas dislenta plagas; sed condita in orbem
 Vndique surgentem pariter, pariterque cadentem,
 Hæc est Naturæ facies &c.

EX HIS, quæ diximus, facile solui potest ratio illa communis La-
 Etantij Firmiani, & vulgi, contra antipodas; Aiunt enim, si essent an-
 tipodes, seu homines nobis contrapositi, non possent consistere, sed de-
 ciderent. Solui, inquam, potest, quia antipodes sua gravitate semper
 ad centrum mundi vergunt, sicut & nos: Quin immo, si consistere nō
 possent, caderent in calum, id est, in locum superiorem, quod est con-
 tra grauium naturam, & inclinationem. Non est ergo mirum, illos
 non cadere, sed potius valde mirabile esset, si in calum deciderent.

DE AMBITV TERRÆ.



OTIVS Autem orbis terræ ambitus, auctori-
 tate Ambrosij, Theodosij, Macrobij, & Era-
 tosthenis philosophorum 252000 stadia
 continere definitur, vnicuique quidem 360.
 partium Zodiaci 700. stadia deputando.

COMMENTARIVS.

HÆC EST sexta, ac vltima conclusio, Terram videlicet ambi-
 tu suo habere certam, ac determinatam quantitatem, non autem esse in-
 finita profunditatis, vt quidam falso opinabantur. Quam quidem hunc
 in modum confirmat. Ex sententia Ambrosij Theodosij Macrobij (nō
 enim sunt tres auctores, sed vnus) in commentarijs, quos in somnium
 Scipionis edidit, lib. 1. & Eratosthenis, totus ambitus terræ continet sta-
 dia 252000. propterea quod vni gradui terræ ex 360. con-
 gruunt stadia 700. Nota igitur, & determinata est quantitas terræ.

SVMMENDVS autem est hic ambitus orbis terreni non penes quē
 uis cir-

uis. circulum in terra descriptum, sed secundum circulum terræ maximum, qui videlicet idem cum terra centrum possideat, qualis est Meridianus circulus, Æquinoctialis, Horizon, vel quivis alius maior in terræ superficie descriptus: Quemadmodum etiam spissitudo, seu profunditas terræ, vel cuiusvis corporis sphaerici per eius diametrum, quæ est maxima linea in circulo seu sphaera, cum per eius centrum transeat, ut constat ex 15. propos. 3. lib. Eucl. cognosci debet, non autem per alias lineas, quæ sexcentis modis variari possunt.

SVMPTO enim Astrolabio, vel Quadrante, in stellatæ noctis claritate, per vtrumque mediclinij foramen polo perspecto, notetur graduum multitudo, in qua steterit mediclinium. Deinde procedat Cosmimetra directe versus Septentrionem a Meridie, donec in alterius noctis claritate, viso, ut prius, polo, steterit altius vno gradu mediclinium. Post hoc mensuretur huius itineris spatium, & invenientur 700. stadia. Deinde datis vni cuiq. 360 graduum tot stadijs, terreni orbis ambitus inuētus erit.

COMMENTARIVS.

QVONIAM auctor assumpserat, tamquam ratum & certum, vni gradui orbis terreni respondere 700. stadia, atque adeo omnes 360 gradus, hoc est, totum ambitum terræ, comprehendere stadia 252000. quod aliquis negare posset, immo vulgus, & multi etiam, qui docti videri volunt, arbitrantur, impossibile esse, ut terræ ambitus mēsuretur, propterea quod ob multa impedimenta rupium, vallium, fluminum, lacuum, marium, &c. circumiri tota nequeat. Idcirco adducit methodū, qua vsi sunt Astronomi, & qua quilibet, si placet, vti poterit, in metiendo terræ ambitu. Sufficiet enim accurate ac diligenter metiri spatium itineris, quod vni gradui terræ congruit, & non totū circuitum. Nam cum terra sit sphaerica, ut monstratū fuit, ex cognita quavis parte ambitus, quæ ad totum ambitum proportionem hebeat notam, veniemus facile per regulam proportionum, in cognitionem totius ambitus terræ. Methodus autem, quam tradit, perspicua est in litera, & admodū facilis ijs, qui vel medio. riter in instrumentis Mathematicis, maxime in Astrolabio, & Quadrante versati fuerint; Id solummodo circa eam

II ij intelli-

intelligendum est, nulla ratione per *Astrolabium*, *quadrantem* polum posse conspici; *stella enim polaris*, quam prope polum intuemur, verus polus non est, sed circa verum polum circulum describit distantem a polo gr fere 3. & semis; *Unde veram altitudinem ostendere nequit. Quare alia ratione inquirenda erit altitudo poli: Quod quoniam pacto fieri debeat, non est huius loci, sed spectat ad tractationem vsus Astrolabij, vel Quadrantis.*

NEQUE vero necesse est, integrum gradum perambulare, seu dimetiri, ut habeamus totum terræ ambitum, sed satis erit mēsurare spacium dimidij gradus, vel tertiæ partis vnus gr. vel denique quamcunque particulam, cuius proportio ad totum terræ circulum cognita sit. Ex hac etenim particula cognita, beneficio regulæ proportionum totius ambitum facile eliciemus. Ut quoniam reperitur v. g. quartæ partis vnus grad. respondere stadia 175. Continebunt huiusmodi partes quatuor 1440. nempe totus terræ ambitus, stadia 252000. uti prius. Pari ratione, si dimidio gradui respōdent stadia 250. toti ambitui, qui cōstat ex dimidijs partibus 720. respondebunt iterum stadia 252000. & sic de cæteris.

METHODVS INVESTIGANDI AMBITUM TERRÆ.

VERVM quia laboriosum opus est, ac difficile, ita directe sub Meridiano circulo in Septentrionem, vel Austrum incedere, donec reperitur altitudo poli maior vno gradu; ideo commodius fortasse eadem mensura ambitus terreni obtinebitur hac ratione. Notentur duæ ciuitates sub eodem Meridiano posite, quarum in eleuationibus poli diligenter percognitis, detrahatur minor eleuatio, quam scilicet ciuitas magis Australis obtinet, ex maiori, quam habet ciuitas Borealis: Id enim quod supererit, ostendet spacium inter vtramque ciuitatem interiectum in gradibus; Quo mensurato per stadia, vel aliam mensuram; facile per proportionum regulam in ambitum terrestrem deducetis. EXEMPLVM. Notentur sub vno eodemque Meridiano duæ ciuitates, quarum ea, quæ Australior est, habeat v. g. altitudinem poli gra. 10. Illius vero, quæ est Septentrionalior, eiusdem poli altitudo sit gr. 12. min. 30. Si igitur minor altitudo a maiori subtrahatur, erit spacium inter duas ciuitates

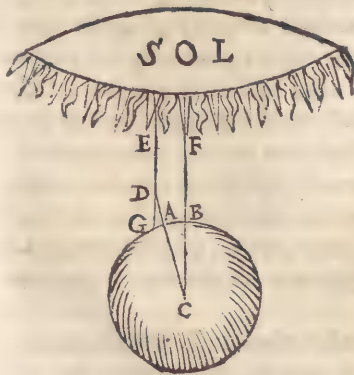
ciuitates positum gra. 2. min. 30. Quod spacium ex auctoris sententia, si Eratosthenes, et Macrobius emensi fuissent, contineret stadia 1750. Quare gra. 360. totus videlicet ambitus, cōplectētur stadia 252000. Pari ratione, si spacium itineris inter duas quascunque ciuitates, etiam si non iaceant sub eodem Meridiano, cognitum fuerit; cognosci poterit per doctrinam sphaericorum triangulorum totius ambitus terrestris magnitudo, dummodo vtriusque ciuitatis altitudo poli & longitudo, quæ ab occidente sumitur exacte perspecta fuerit. Sed quia hæc ratio dimetiendi ambitum terre obscurior est, consulto a nobis prætermittitur.

QVOD si quis cupiat scire, quantus sit ambitus terre ab ortu in occasum, vel e contra; Auctor enim solum id docuit obseruare ab vno polo ad alterum polum, nempe a Septentrione in Austrum, vel e contra, quauis hinc quoq; constet ambitus terre ab ortu, vel occasu, cum sit ob rotunditatē terre omnino æqualis ambitui terre a polo ad polū: id hac ante consequi poterit. Notentur duæ ciuitates sub Æquinoctiali circulo posite, obserueturq; diligenter in vtraque ciuitate hora, quæ eclipsis aliqua Lune initium habuit. Cognito enim, quot horis prius eclipsis Lune in vna ciuitate initium habuit, quam in altera, cognoscetur & spacium inter vtramq; interiectum; Singulis enim horis correspondent 15. grad. Æquinoctialis circuli, vt alibi dictum est; Emensō igitur spacio illorum graduum, facile in notitiam totius ambitus per proportionum regulam veniemus. EXEMPLVM. Sit initium vnus eiusdēq; eclipsis Lunaris factum in ciuitate orientaliore, quarta hora cum tertia parte post meridiem; In ciuitate vero magis occidentali, tertia hora post meridiem; Igitur vna hora integra, & tertia horæ parte citius habuit meridiem ciuitas orientaliore, quam magis occidentalis. Quare spacium interiectum inter vtramque continet grad. 20. Quod si quis metiretur, deprehenderet secundum præfatos auctores in eo spacio stadia 14000. atq; adeo in toto ambitu terre contineri stadia 252000, diceret. Idem ambitus colligi posset ab ortu in occasu, vel e contra, in duabus ciuitatibus, quæ non sitæ sunt sub Æquinoctiali circulo, per doctrinam triangulorum sphaericorum, si latitudines, longitudinesq; earum essent cognitæ: Quæ ratio mensurandi hic propter obscuritatem omittitur.

POSSVMVS quoq; non iniucunda ratione ambitum terre inuestigare ex aliqua stella fixa, nempe ex spica ♊, vel quauis alia. Si enim

enim in terra sumantur sub eodem Meridiano duo loca, quorum interuallum itinerarium exploratum habeatur, & in vtroq; loco altitudo meridiana stellæ exactissime obseruetur, erit differentia altitudinum, numerus graduum inter duo loca interiectus. Quare cū sciatur, quotnam stadia dictis gradibus conueniant ignorari nequaquam poterunt stadia, quæ toti ambitui terreni orbis debentur. Atq; hæc methodus inuestigandi ambitus terreni mihi magis probatur; quoniam non requirit in vlllo loco cognitionem altitudinis poli, siue longitudinis, quæ haberi non potest, nisi diuturna obseruatione; neq; hac in re nimium fidendum est tabulis, quæ ciuitatum latitudines, longitudinesq; continent. Quæ quidem ratione mensurandi terram vsū fuisse Possidonium refert Franciscus Maurolycus in suis Dialogis cosmographicis, ex quibus etiam subsequentes duos modos accepimus, quorum primus fuit Eratostheni familiaris; Secundus vero proprius Maurolyco.

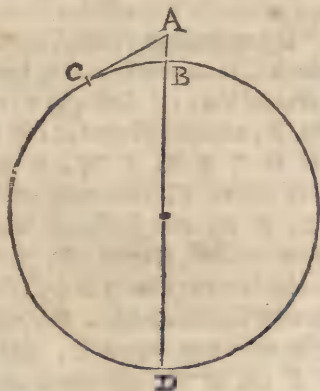
ERATOSTHENES hanc inibat rationem in indagando terræ ambitu. Exiit Alexandria gnomonē in Horizonte ad angulos rectos: Deinde a Sole, dum in principio existeret, intellexit duos radios tempore meridiei præcise, vnum per ciuitatem Syenen, (quæ Australior est, quam Alexandria, in eodemq; fere Meridiano, in quo Alexandria,) qui recte tendebat in centrum mundi, cum Syene sub ipso tropico sita sit: alterum per gnomonis dicti verticem; atq; ita ex pportione gnomonis ad suam vmbra via Geometrica spacium inter Alexandriam ac Syenē inuenit. Quod vt planius fiat, Sit circulus in terra descriptus



per Alexandriam, ac Syenen, in quo A, sit locus Alexandria; B, locus Syenes; Stylus Alexandria erectus AD; Radius Solis per Syenen ad centrum mundi tendens, FB C; Radius per verticem gnomonis incedens, ED G, proyiciensq; vmbra AG, septentrionem versus; Intelligaturq; gnomon AD, produci vsq; ad centrum C. Quoniam igitur in triangulo ADG, arcus AG, citra errorem p recta linea accipi potest,

potest, cum sit insensibilis magnitudinis ad totum ambitum collata, estq; angulus A , rectus, & duo latera AD , AG , cognita, AD , quidem per hypothesin, cum sit gnomon ad libitum assumptus; AG , vero per aliquam mensuram; Cognoscetur quoq; per doctrinā triangulorum planorum angulus ADG , hoc est, (per 29. propos. primi) angulus ACB , illi coalterus, propterea quod radij FB , EDG , pene paralleli existant: Quare & arcus AB , angulo C , subtensus, notus erit, nempe spaciū interceptum inter Alexandriam, & Syenen. Hac ratione deprehendit Eratosthenes, (Si vera retulit auctor de ambitu terræ ex sententia Eratosthenis) arcum AB , esse grad. 8, & tertiam partem, spaciūque itineris comprehendere stadia 6183, & quinq; sextas vnius; Quare per regulā pportionem collegit 360. grad. nimirum toti ambitui terræ deberi stadia 252000.

FRANCISCUS Maurolycus Abbas hanc rationem indagandi ambitus terreni adinuenit. Sit terræ circuitus BCD , in quo eligatur editissimus aliquis mons, (ipse



Sicilia montem Aethnam ad hoc iugotium assumpsit) cuius altitudo AB , per præcepta mensurandarum altitudinum nota reddatur. Deinde ex A , vertice montis per præcepta metiendarū longitudinū mensurandum erit totum illud spaciū pelagi, seu terræ, quod inde conspicitur, ita ut radius visualis AC , terræ superficiem contingat in puncto C . Sit igitur spaciū visum BC , quod etiamsi rectum,

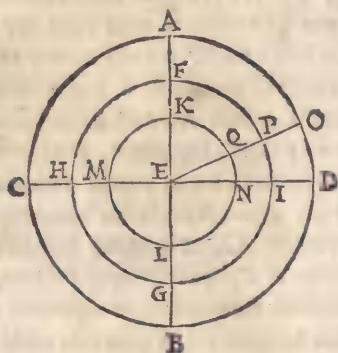
aut planum non sit, a recto tamen sensibili differentia non discrepat, propterea quod arcus BC , admodum exiguus est, si cum toto ambitu comparatur. Quibus rite peractis, ita Geometricam instituemus ratiocinationem. Intelligo quatuor rectas lineas, quarum prima sit AB , ipsa montis assumpti celsitudo; Secunda radius visualis AC ; Tertia AD , quæ constat ex celsitudine montis, terræq; diametro; Quarta deniq; BC , intervallum conspectū; poterit .n. citra errorē pro recta accipi, ut dictum est, propterea quod arcus BC , tam

exiguus

exiguus sit comparatus cum toto ambitu, ut pene rectus videatur. Quoniam igitur recta AB , BC , notæ sunt, erunt quoque ipsarum quadrata cognita, quæ cum (per 47. propos. primi) equalia sint quadrato AC , erit & quadratum AC , notum; At quadratum AC , cum recta AC , circulum contingat, æquale est (per 36. propos. tertij) rectangulo contento sub DA , AB , igitur rectangulum sub DA , AB , cognitum erit. Est autem AB , altitudo videlicet montis, nota, quare & recta BD , terræ diameter, nota erit. Quapropter ex diametro BD , iuxta ea, quæ ab Archimede in libello de circuli dimensione demonstrata sunt, ut mox dicemus, tota circumferentia terræ cognoscetur, quod est propositum.

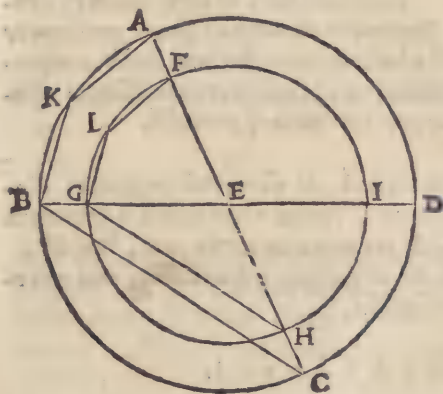
OMNES autem prædictæ uig. inuestigandi circuitus terreni, præter ultimam, inmittuntur huic conclusioni Geometricæ. Si fuerint duo, vel plures circuli circa idem centrum descripti, & a centro ad circumferentiam usque maximi circuli educantur duæ rectæ lineæ, erunt arcus omnium circulorum interdictas lineas comprehensi similes inter sese.

Quam quidem conclusionem, quoniam plurimum Astronomis conducit, conabimur hoc loco breuiter demonstrare. Sint circa centrum E , circuli descripti $ACBD$, $FHGI$, $KMLN$, in quibus ex centro E , educantur rectæ, EC , ED , quæ si efficiant unam lineam rectam, certum erit, omnes circulos in arcus similes ab ipsis secari, nempe in semicirculos. Ducantur rursus ex eodem centro E , duæ rectæ EA , ED , efficientes angulam AED , rectum: Perspicuum igitur est, arcus AD , FI , KN , esse similes, cum sint circulorum quadrantes. Productis enim rectis AE , DE , usque ad BC , erunt quatuor anguli ad E , recti, igitur (per 26. propo. tertij) arcus AD , DB , BC , CA , æquales erunt: Eodem pacto arcus FI , IG , GH , HF , æquales erunt: Item arcus KN , NL , LM , MK , quare quilibet illorum sui circuli quadrans erit.



Ducan-

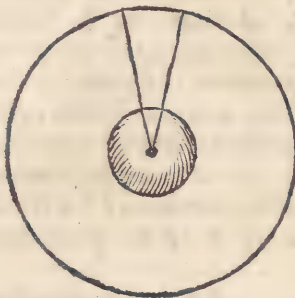
Ducantur denique rectæ ED , EO , efficientes angulum DEO , non rectum. Dico adhuc arcus DO , IP , NQ , esse similes, hoc est, talem partem esse arcum DO , quadrantis DA , qualis pars est arcus IP , quadrantis IF , & arcus NQ , quadrantis NK . Quoniam enim (per ultimā propof. sexti) ut angulus DEO , ad angulum DEA , ita arcus DO , ad arcum DA , et arcus IP , ad arcum IF , & arcus NE , ad arcum NK , manifestum est supradictos arcus inter se esse similes, cum ad quadrantes eorundem circulorum eandem habeant proportionem. Quod etiam hac ratione colligi potest. Ut angulus DEO , ad quatuor rectos, quibus tota circumferentia subtenduntur, ita (per 2. corol. ultimā propof. sexti a nobis demonstratum) arcus DO , ad totam circumferentiam $DACB$, & arcus IP , ad circumferentiam totam $IFHG$, & arcus NQ , ad totam circumferentiam $NKML$. Igitur arcus DO , IP , NQ , similes sunt.



ALITER idem theorema hoc modo demonstrari potest sine proportionibus. Ex centro enim E circulorum $ABCD$, $FGLI$, ducantur duæ rectæ EA , EB . Dico arcus AB , FG , inter se similes esse. Nam productis rectis AE , BE , usque ad C , D , ducantur rectæ BC , GH ; Sumantur quoque in arcibus AB , FG , puncta

K , L , utcumque, ad quæ ducantur rectæ, AK , BK , FL , GL . Quoniam igitur anguli E , G , H , trianguli EGH , æquales sunt angulis E , B , C , trianguli EBG , ut constat ex 32. propof. primi, si dematur communis E , erunt duo anguli G , H , duobus angulis B , C , æquales: Sed tam hi duo, quam illi duo (per 5. propof. primi) inter se æquales sunt; igitur angulus EHG , angulo ECB , æqualis erit. Rursus, quia in quadrilatero $FLGH$, duo anguli KL oppositi

oppositi $F H G$, $G L F$, (per 22. propos. tertij) æquales sunt duobus rectis; Item duo anguli oppositi $A C B$, $B K A$, in quadrilatero $A K B C$; Demptis æqualibus $F H G$, $A C B$, erunt anguli $B K A$, $G L E$, æquales, & idcirco per definitionem arcus $A B$, $F G$, similes inter se erunt; quod erat ostendendum.



HOC THEOREMATE demōstrato, omnes prædictæ viæ locum habent. Ita enim fiet, vt quando in cælo facta est varietas unius gradus, in terra quoque unius gradus varietatem acciderit. Nam si ab extremitatibus illius gradus cælestis duæ rectæ lineæ concipiantur educi ad centrum mundi, interceptient eæ necessario vnum quoque gradum in superficie terræ, per eā, quæ demonstrata sunt, vt perspicuum esse potest in hac figura adiecta. Eademque est ratio de spacio quocumque cælesti: Sæpè namque dictæ lineæ in terra spaciū simile comprehendunt; quod quidem in omnibus vijs prædictis, vt certissimum assumebatur: Alias nihil omnino per eas concludi potuisset.

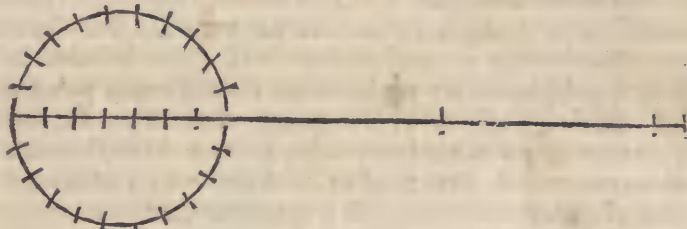
EX HIS autem, iuxta circuli, & diametri regulam, diameter terræ sic inueniri poterit. Aufer vigesimam secundam partem de circuitu terræ, & remanentis tertia pars, hoc est, 80181. stadia, & semis, & tercia pars vnius stadij, erit terreæ orbis diameter, siue spissitudo.

COMMENTARIUS.

POSTQVAM auctor exposuit, quantus sit orbis terrestris ambitus, & quam is ratione indagari debeat; docet nunc, quam arte, ac methodo ex cognito terræ ambitu, profunditas, siue diameter eiusdem terræ nota haberi possit. Dicit enim, si a toto ambitu terreno auferatur pars vigesima secunda, quæ quidem habebitur in numero ex eunte, si ambitus per 22. diuidatur, nempe si ex 252000. stadijs detrahantur stadia $11454 \frac{6}{11}$ erit remanentis numeri, stadiorum vide licet

licet 240;45 $\frac{1}{11}$ tertia pars, quam similiter offeret numerus exiens, si dictus numerus remanens per 3. diuidatur, hoc est, stadia 80181 $\frac{2}{11}$ siue, vt ipse ait, 80181. & semis, & tertia fere pars, tota profunditas, seu diameter globi terreni, iuxta circuli, & diametri regulam.

DESVMITVR autem hæc regula ex libello Archimedis de dimensione circuli, in quo Archimedes demonstrauit, proportionem circumferentiæ cuiusque circuli ad eius diametrum esse fere triplam sesquiseptimam, qualis est 22. ad 7. ita vt si circumferentia alicuius circuli secta sit in partes 22. æquales, diameter eius contineat huiusmodi partes fere 7. Et e contra, si diameter alicuius circuli diuisa fuerit in 7. partes æquales, circumferentia eius complectatur huiusmodi partes 22. Vnde si diameter alicuius circuli sumatur ter, addaturque septima pars diametri, efficietur linea recta fere circumferentiæ circuli æqualis.



Quæ omnia in hac proposita figura conspiciuntur. Quæ cum ita sint, perspicuum est, si ex ambitu circuli, nempe ex 22. auferatur pars vicesima secunda, utpote vnitas, remanentis numeri, hoc est 21. tertiã partem, videlicet 7. esse diametrum circuli. Ex quibus manifesta est auctoris regula, qua præcipit ex ambitu terreno diametrum, siue profunditatem terræ explorare.

REGVLA INVENIENDI DIAMETRV M EX circumferentia, & circumferentiam ex diametro.

EX EADEM hac proportionem circumferentiæ circuli ad eius diametrum nimirum 22. ad 7. alij scriptores hanc eliciunt regulam ad inquirendam diametrum ex circumferentia cognita, vel e contra ad inueniendam circumferentiam ex nota diametro.

Kk ij rentia

rentia per $3\frac{1}{2}$ nimirum per denominatorem proportionis triplæ sesquiseptimæ, quam habere diximus circumferentiam ad diametrum; Numerus enim in tali diuisione exiens erit diameter circuli. Vt si circumferentia continens palmos 1540. diuidatur per $3\frac{1}{2}$ prodibunt palmi 490. pro magnitudine diametri. Vel si maluis, vt videntur fractiones. Multiplicetur circumferentia per 7. productusque numerus diuidatur per 22. inuenieturque diameter. Vt quoniam quæ portio est 22. ad 7. talis est circumferentiæ, nempe 1540. ad diametrum, si vt iubet regula proportionum circumferentia 1540. per 7. multiplicetur, productusque numerus per 22. diuidatur, reperietur diameter 490. Hac ratione, si ambitus terræ secundum Eratosthenem nempe 252000. multiplicetur per 7. producentur 1764000. quibus diuisis per 22. prodibunt 80181. $\frac{18}{22}$ hoc est $\frac{9}{11}$ pro diametro terræ, sicuti prius iuxta auctoris regulā. Quod si ex diametro cognita elici debeat circumferentia. Multiplicetur diameter per $3\frac{1}{2}$ Productus namque numerus indicabit illico circumferentiam. Vt si diameter habens palmos 490. multiplicetur per $3\frac{1}{2}$ inuenietur circumferentia palmorum 1540. vel si magis placuerit, Multiplicetur diameter per 22. productusque numerus per 7. diuidatur, exhibitque quantitas circumferentiæ. Vt quoniam conuertendo, sicut 7. ad 22. ita diameter 490. ad circumferentiam, si iuxta præceptum regulæ proportionum, tertius numerus, uidelicet 490. diameter, per secundum, utpote per 22. multiplicetur, productusque per primum, nempe 7. diuidatur, obtinebitur quartus numerus quæsitus, nimirum circumferentia 1540. Duplex autem hoc præceptum continetur his carminibus.

Circuitus circi per septem multiplicetur;
 Per duo viginti productum deinde secato:
 Hinc numerus, quotiens qui dicitur, est diametrum.
 Per duo viginti si multiplices diametrum,
 Per septemque feces numerum, qui prodijt inde;
 Circuitum circi quotiens numerus tibi reddet.

Hinc facile intelligitur modus, quo vsus est Franciscus Maurolycus in inuestigando terreni orbis ambitu. Prius enim via Geometrica didicit quantitatem diametri terræ, ex qua postea, iuxta hanc proportio-

nem dia-

nem diametri ad circumferentiam demonstratam ab Archimede, venatus est circumferentiam maximi circuli in terræ superficie descripti.

CAETERVM circumferentia circuli cuiuslibet ad eius diametrum non habet præcise eam proportionem, quam 22, ad 7. sed paulo minorem, adeo ut si sumatur diameter ter, cum septima eiusde m parte, conficiatur linea aliquanto maior, quam sit circumferentia. Vnde iuxta documenta prædicta, ex diametro nota inuenitur circumferentia vero maior; Et ex circumferentia cognita reperitur diameter vero minor. Vt enim Archimedes in libello de Dimensione acutissime demonstravit, Cuiuslibet circuli circumferentia ad suam diametrum proportionem minorem quidem habet, tripla sesquiseptima, seu (quod idem est) tripla superdecupartiente septuagesimas: Maiorem vero tripla superdecupartiente septuagesimas primas. Itaq; si sumatur diameter ter cum septima parte, hoc est cum $\frac{10}{7}$ efficietur quidem, ut dictum est, linea maior, quam circumferentia: At vero si sumatur diameter ter cum $\frac{10}{7}$ conficietur linea minor, quam circumferentia, Adeo ut vera proportio circumferentiæ ad diametrum consistat (licet occulta sit) inter duas, quarum denominatores sunt $3\frac{10}{7}$ $3\frac{10}{7}$. Communis tamen usus artificum obtinuit, ut prior proportio, nempe tripla sesquiseptima, usurpetur tanquam vera. Sumunt enim diametrum ter cum septima eius parte, ut circumferentiæ lineam rectam æqualem exhibeant; quoniam videlicet parum a vero deficit; proptereaq; nobis eadem proportionem uti quoque licebit.

REGVLA INVENIENDI SVPERFICIEM

conuexam orbis terreni, vel etiam cuiusq; sphæræ.

HACTENVS ex probatis auctoribus varios modos recensuimus, quibus terræ ambitus inuestigetur, præceptaq; proposuimus, quibus ex circumferentia nota diameter, & e contra ex nota diametro, circumferentia inueniatur: Nunc vero, (quoniam forte aliquis hoc nosse desiderat) tradam præceptum quoddam facile, quo ex ambitu maximi circuli in terra, eiusq; diametro, cognoscatur tota superficies conuexa terræ, quæ quidem superficies, ut supra monstratum est, conficitur ex terræ, & maris superficie. Premittenda sunt autem duo, ut præceptum tradendum facilius percipiatur. Primum est, si multiplicetur

plicetur semidiameter cuiusuis circuli in dimidiam partē circumferentia, seu ambitus circuli, producet area, seu superficies circuli intra circumferentiam contenta. Vt si circumferentia alicuius circuli fuerit 132, Diameter vero 42. Si 21, diametri videlicet dimidium, multiplicetur in 66. circumferentia dimidiam partem, producentur 1386. area videlicet circuli. Quod quidem demonstratum est in tractatione de figuris Isoperimetris propos. 4, in qua habetur, rectangulum comprehensū sub semidiametro cuiusuis ciruli, & dimidia parte circumferentia eiusdem, æquale esse circulo. Secundum est, Si area circuli maximi in sphaera per 4. multiplicetur, procreabitur superficies tota conuexa sphaera. Vt si fuerit sphaera, cuius maximi circuli ambitus sit 132, Diameter vero 42. erit ex dictis area circuli 1386. quæ si multiplicetur per 4. exurget mox superficies conuexa dictæ sphaera, nimirū 5544. Hoc autem clarissime ab Archimede est demonstratum lib. 1. de sphaera & cylindro, propos. 31. in qua concluditur, Superficiem conuexā cuiuslibet sphaera esse quadruplam maximi circuli in sphaera. Quibus ita positis, facile admodum est præceptum, quo terræ superficies conuexa inueniri poterit, si eius ambitus, atq; diameter cognita fuerint. Nam si semidiameter terræ, nempe secundum Eratosthenē, stadia 40090 $\frac{10}{11}$ multiplicetur in dimidiam partem ambitus, hoc est, secundum eundem, in stadia 126000. producet area maximi circuli in terra stadiorū, per ea, quæ dicta sunt, 50514545 $\frac{8}{11}$: Si igitur hic numerus per 4. multiplicetur, inuenietur ambitus orbis terreni secundum totam conuexam superficiem stadiorū 202058181 $\frac{2}{11}$ hoc est, conuexa superficies terræ comprehendet tot quadrata, quorū quilibet in singulis lateribus complectitur vnum stadium. Per quadrata enim earum linearum mensurantur areæ figurarum, per quas lineas latera. seu ambitus figurarum earundem mensurari solent.

POTEST præceptū hoc alio modo proponi hac ratione & multo breuius. Multiplicetur tota diameter in totā circumferentiam maximi circuli, & producet superficies conuexa sphaera. Nam si multiplietur diameter terræ, nempe 80181 $\frac{2}{11}$ per totum ambitum, videlicet per 252000 producet conuexa superficies terræ stadiorum quadratorū 202058181 $\frac{2}{11}$ uti prius. Quoniam enim circulus habens diametrum duplam diametri sphaera, quadrup'us est circuli maximi in sphaera, (vt facile colligi potest ex 2. propos. duodecimi & 20. propos. sexti

sextri Eucl.) hoc est aequalis superficiei convexæ sphaeræ : Area autem circuli illius producitur ex semidiametro, id est, ex diametro maximi circuli in sphaera, in medietatē circumferentiæ, id est, in totam circumferentiam maximi circuli in sphaera ; (Sicut enim diameter ad diametrum, ita circumferentia ad circumferentiam ; Vnde sicut diameter diametri est dupla, ita quoq; circumferentia circumferentiæ dupla erit) Manifestum efficitur præceptum .

DE VARIIS MENSURIS
MATHEMATICORVM.

VT AVTEM ambitus terræ habeatur non solum in stadijs, verū etiam in passibus, milliarijs, leucis, & alijs mensuris, enumerandæ erunt mensuræ, quibus Mathematici, maxime Geometræ, vtuntur. Mathematici enim, ne confusio oriretur ob diuersitatē mensurarum in varijs regionibus, (quælibet namq; regio proprias habet propemodum mensuras,) vtiliter excogitarunt quasdam mensuras, quæ certæ, ac ratae apud omnes nationes haberētur. Præcipuæ autem mensuræ continentur in subiecta formula.

Granum hordei, mensurarum omnium minima, atq; principium.

Digitus grana habet secundū latitudinē disposita 4

Palmus digitos continet 4 vel Grana 16

Pes continet palmos 4 vel Digitos 16

Cubitus parvus, iuxta vitruvii, cōtinet pedes $1\frac{1}{2}$ vel Palmos 6

Cubitus communis pedes complectitur 4 vel Palmos 16

Cubitus magnus constat pedibus 9 vel Palmis 36

Passus simplex primæ differentię pedes habet 2 vel Palmos 8

Passus duplex primæ differentię habet pedes 4 vel Palmos 16

Passus simplex secundæ differētiæ cōtinet ped. 2 vel Palmos 10

Passus duplex secundæ differ. dictus Geometricus, habet pedes 5 vel Palmos 20

Passus simplex terciæ differētiæ pedes obtinet 3 vel Palmos 12

Passus

<i>Passus duplex terræ dñæ costat pedibus</i>	6	<i>vel Palmis</i>	24
<i>Vina communis complectitur pedes</i>	4	<i>vel Palmos</i>	16
<i>Vlna agrestis constat pedibus</i>	6	<i>vel Palmis</i>	24
<i>Pertica comprehendit pedes</i>	10	<i>vel Palmos</i>	40
<i>Stadium habet passus Geometricos</i>	125	<i>vel pedes</i>	625
<i>Milliarium continet stadia</i>	8	<i>vel Pas. Geo.</i>	1300
<i>Leuca Gallica, siue Hispanica continet miliaria.</i>	$1\frac{1}{2}$	<i>vel Passus Geom.</i>	1500
<i>Leuca Germanica communis miliaria habet</i>	4	<i>vel Passus Geom.</i>	4000
<i>Leuca Sueuica omnium maxima habet miliaria</i>	5	<i>vel Passus Geom.</i>	5000

CAETERVM harum mensurarum valor intelligendus est tāmmodo secundum longitudinem, ita vt v. g. stadia octo in longitudine conficiant vnū milliarium in longitudine; & quatuor digiti in longitudine constituent vnum palmum in longitudine &c: Non autem secundum latitudinem. Non enim octo stadia quadrata æquivalent vni milliaro quadrato, cum quadratum vnius milliarij comprehendat stadia quadrata 64. quia nimirum numerus quadratus octonarij (qui numerus stadiorum complectitur vnum milliarium) est 64. Ita quoq; vnus palmus quadratus continebit 16. digitos quadratos, propterea quod numerus quadratus quaternarij (Quatuor enim digiti palmum constituunt) sit 16. &c. Hoc ideo dixerim, ne mireris, stadia, quæ in tota conuexa superficie terræ comprehenduntur, non posse reduci ad miliaria, diuisione facta per 8. sed potius per 64.

Ex his aut facile cuilibet erit, si omnino præceptis Arithmetices non fuerit destitutus, mensuram quamcunq; in aliam transformare. Si enim mensura minor in maiorem commutanda est, diuidendus est numerus minoris mensuræ per numerum, secundum quem minor in maiore continetur. Vt si passus 46000. redigendi sint in miliaria, diuidendi erunt per 1000. quoniam passus 1000, efficiunt vnum milliarium, efficiuntq; miliaria 46. Ita quoque quoniam 8 stadia efficiunt milliarium vnum, ex 252000 stadijs miliaria conficiuntur 31500. Pari ratione cū 20000. palmi efficiant milliarium, continebuntur in palmis

in palmis 360000. milliaria 28. &c. Si vero maior aliqua mensura in minorem conuertenda sit, multiplicandus erit numerus maioris mensuræ per numerum, secundum quem minor in maiore continetur. Vt si velim scire, quot passus efficiantur ex 46. milliarijs. Multipliquo 46. per 1000. (toties enim passus in milliario continetur,) efficioq; passus 46000. atque ita de cæteris.

VARIÆ SENTENTIÆ AVCTORVM

in ambitu terræ præfiniendo.

TAMETSI omnes rationes superius adductæ, quibus ambitus orbis terreni inuestigatur, firmissimis demonstrationibus imituntur; tamen quia spacium terrestre simili intervallo celesti respondens non ad quævis mensurari potest, propter impedimenta vel montium, vel vallium &c. vel etiam quia raro recto itinere ab vno loco ad alterum acceditur, quin immo semper sunt itinera inflexa; Quod si in demonstratione Maurolyci non requiritur, ut spacium vllum perambulemus, est tamen admodum difficile, radio visuali exacte, & præcise punctum illud contactus in terræ superficie discernere: Inde effectum est, ut diuersi artifices ambitum globi ex terra, & aqua confecti emensi, eum non eiusdem magnitudinis inuenerint, sed valde inter sese discrepent in determinanda quantitate dicti ambitus. Quorū sententias visum est hoc loco recensere, ut ex illis eam, quæ magis ad veritatē accedit, eligamus.

ARISTOTELES igitur ad finem 2. de cælo refert sententiam quorundam antiquorum, qui asserebant ambitum terræ continere stadia 400000. quæ efficiunt milliaria 50000. Itaque secundū hanc opinionem conueniunt vni gradui terrestri stadia 1111. $\frac{1}{5}$ milliaria vero 118. $\frac{8}{11}$ Diameter autem continebit stadia 127272. $\frac{8}{11}$ At milliaria 15909. $\frac{1}{11}$ Semidiameter stadia 636364. $\frac{4}{11}$ Milliaria 7954. $\frac{6}{11}$ Verū quia hæc sententia plus equo tribuit magnitudinē terræ, pugnatque nimis recentiorum obseruationibus, ab omnibus reijcitur.

HIPPARCHVS, teste Plinio, tribuebat circumferentia terræ stadia 170000. id est, milliaria 34625. ita ut spacium vnius gradus comprehenderet stadia 769. $\frac{1}{9}$ Milliaria 96. $\frac{12}{71}$ Itaque Hipparcho erit diameter terræ stadiorum 88136. $\frac{4}{11}$ Milliariorum 11017. $\frac{1}{12}$ Semidiameter vero continebit stadia 44068. $\frac{2}{11}$ Milliaria 5508. $\frac{22}{74}$ Sed eadem

LI de causa

de causa hac sententia, qua prior, exploditur ab Astronomis.

ERATOSTHENES, vt habetur apud Macrobiū lib. 1. in Sōnum Scipionis, assignabat ambitui terræ stadia 252000. qua efficiunt milliaria 31500. Deprehenderat enim in vno gradu terræ contineri stadia 700. id est, milliaria 87 $\frac{1}{2}$. Vnde diameter terræ habebit stadia 80181 $\frac{8}{11}$. Milliaria 10022 $\frac{8}{11}$. In semidiametro erunt stadia 40090 $\frac{10}{11}$. Milliaria 5011 $\frac{4}{11}$. Si tamen Cleomedi credimus, Eratosthenes in toto terræ ambitu contineri dicebat stadia tantummodo 250000. Verum neque hanc sententiam amplectuntur Astronomi nostri temporis, quod minorem reperiunt ambitum terræ, quam Eratosthenes.

PTOLEMAEVS totum terreni orbis ambitum affirmat continere stadia 180000. hoc est, milliaria 22500. Ita vt vni gradui in terra respondeant stadia 500. siue milliaria 62 $\frac{1}{2}$. Hac ratione Diameter terræ longitudo complectetur stadia 57272 $\frac{8}{11}$. Milliaria 7159 $\frac{1}{11}$. Semidiameter habebit stadia 28636 $\frac{4}{11}$. Milliaria 3579 $\frac{4}{11}$. Tota autem superficies conuexa terræ comprehendet stadia 10309090909 $\frac{1}{11}$. Milliaria 161079545 $\frac{1}{11}$.

ALPHRAGANVS, Almagest, Tebitius, & auctore Alphragano, plurimi sapientes, adscribunt terræ circumferentiæ 163200 stadia, siue milliaria 20400. Tribuunt enim singulis gradibus stadia dū taxat 453 $\frac{1}{2}$. hoc est, milliaria 56 $\frac{3}{2}$. Quocirca iuxta hos auctores Diameter terrestris continebit stadia 51927 $\frac{3}{11}$. Milliaria vero 6490 $\frac{10}{11}$. Semidiameter constabit stadijs. 25963 $\frac{7}{11}$. Milliarijs autem. 3245 $\frac{4}{11}$. Superficies conuexa erit stadiorum 8474530909 $\frac{1}{11}$. Milliariorum vero 132414545 $\frac{1}{11}$.

FERNELIVS Ambianus in sua Cosmotheoria vult, ambitum terræ complecti stadia 196114 $\frac{8}{11}$. Milliaria vero 24514 $\frac{10}{11}$. Ait enim, se comperisse vni gradui in terra respondere stadia 544 $\frac{3}{11}$. Milliaria vero. 68 $\frac{30}{11}$. Quare ex hac sententia habebit diameter terræ stadia 62400 $\frac{3}{11}$. Milliaria autem 7800 $\frac{4}{11}$. Semidiameter complectetur stadia 31200 $\frac{3}{11}$. Milliaria vero 3900 $\frac{2}{11}$. Connexa autem superficies terræ continebit hac ratione stadia 12237535704 $\frac{5893}{11}$. Milliaria vero 191211495 $\frac{377143}{11}$.

RECENTIORES tandem rerum Astronomicarum periti, qui non semel totum Oceanū nauigijs traiecerunt, testantur totum ambitū terræ complecti stadia 152640. Milliaria vero 19080. Vni enim gradui

gradu in mari dicunt correspondere stadia tantummodo 424. Millia-
ria autem 53. Itaque, si hoc verum est, habebit diametri terrena lō
gitude stadia 48567. At millia 6070. Semidiameter vero
stadia 24283. Millia 3035. Superficies denique conue-
xa terre complectetur stadia 7413318509. Millia vero
115832945.

HÆ Igitur sunt septem opiniones, quæ alicuius momenti
sunt, circa quantitatem ambitus terreni, quarum priores tres omnino
tamquam falsæ, ab omnibus reiiciuntur: Posteriores autem quatuor
probabiles sunt, habentque singulæ suos auctores. Communis nanque
schola fere Astronomorum amplectitur sententiā Ptolemæi, tamquam
veriorē, quam & nos in sequentibus sequemur, ne a communi via di-
scedere videamur. Alij potius Alphragani opinioni adhaerent, pro-
pterea quod post Ptolemaum multi sapientes, ut auctor est Alphraga-
nus, eam comprobarunt. Vnde forte recentiorum opinio, quæ parum
ab Alphragano recedit, verior erit. Pauci denique in sententiā Fer-
nelij Ambianatis ire videntur.

Sunt etiam nonnulli, qui conantur omnes dictas opiniones ad
concordiam reducere. Dicunt enim, præfatos auctores non usos fuisse
eadem mensura; sed eos, qui maiorem ponebant terre ambitum, assu-
psisse passus minores; Eos vero, qui minorem esse dicebant, maiori-
bus passibus esse usos. Vnde non tanta erit discrepantia inter dictos
Astronomos, quanta esse videtur. Sed qui rem exactius considera-
bit, facile perspiciet, nullam posse concordiam inter omnes opiniones
reperiri, quamvis inter duas, vel tres aliquo modo reperiatur. Ut au-
tem omnes opiniones prædictas ob oculos positas habeas, apposui

sequentes tabellas, in quibus secundum omnes sententias con-
tinetur ambitus terre, quantitas unius gradus ter-
restris, Diameter terre, semidiameter, In-
xtra posteriores quoque quatuor opi-
niones, superficies conuexa
terre; & hæc omnia
tam in stadijs,
quā in mil-
liarijs.

Ll ij Ambitus

Ambitus terræ continet, vt vult.

Aristoteles	Stadia	400000
	Milliaria	50000
Hipparchus	Stadia	277000
	Milliaria	34625
Eratosthenes	Stadia	252000
	Milliaria	31500
Ptolemæus	Stadia	180000
	Milliaria	22500
Alphraganus	Stadia	163200
	Milliaria	20400
Fernelius	Stadia	196114 $\frac{8}{25}$
	Milliaria	24514 $\frac{22}{100}$
Recentiores	Milliaria	152640
	Milliaria	19080

Vnus gradus in terra continet, vt vult

Aristoteles	Stadia	1111 $\frac{1}{2}$
	Milliaria	138 $\frac{1}{2}$
Hipparchus	Stadia	769 $\frac{1}{2}$
	Milliaria	96 $\frac{13}{20}$
Eratosthenes	Stadia	700
	Milliaria	87 $\frac{1}{2}$
Ptolemæus	Stadia	500
	Milliaria	62 $\frac{1}{2}$
Alphraganus	Stadia	453 $\frac{1}{2}$
	Milliaria	56 $\frac{3}{2}$
Fernelius	Stadia	544 $\frac{381}{500}$
	Milliaria	68 $\frac{381}{500}$
Recentiores	Stadia	424 $\frac{4000}{1000}$
	Milliaria	53
Aristoteles		

Diameter terræ continet, vt vult.

Aristoteles	Stadia	127272	$\frac{8}{11}$
	Milliaria	15909	$\frac{1}{11}$
Hipparchus	Stadia	88136	$\frac{4}{11}$
	Milliaria	11017	$\frac{1}{22}$
Eratosthenes	Stadia	80181	$\frac{9}{11}$
	Milliaria	10022	$\frac{8}{11}$
Ptolemæus	Stadia	57272	$\frac{8}{11}$
	Milliaria	7159	$\frac{1}{11}$
Alphraganus	Stadia	51927	$\frac{3}{11}$
	Milliaria	6490	$\frac{10}{11}$
Fernelius	Stadia	62400	$\frac{2}{11}$
	Milliaria	7800	$\frac{2}{11}$
Recentiores	Stadia	48567	$\frac{2200}{11}$
	Milliaria	6070	$\frac{10}{11}$

Semidiameter terræ habet. vt vult.

Aristoteles	Stadia	63636	$\frac{4}{11}$
	Milliaria	7954	$\frac{6}{11}$
Hipparchus	Stadia	44068	$\frac{2}{11}$
	Milliaria	5508	$\frac{26}{11}$
Eratosthenes	Stadia	40090	$\frac{10}{11}$
	Milliaria	5011	$\frac{9}{11}$
Ptolemæus	Stadia	28636	$\frac{9}{11}$
	Milliaria	3579	$\frac{6}{11}$
Alphraganus	Stadia	25963	$\frac{7}{11}$
	Milliaria	3245	$\frac{6}{11}$
Fernelius	Stadia	31200	$\frac{3}{11}$
	Milliaria	3900	$\frac{3}{11}$
Recentiores	Stadia	24283	$\frac{7}{11}$
	Milliaria	3035	$\frac{6}{11}$
			Super-

Superficies conuexa terræ continet, vt vult

Prolemæus	Stadia	10309090909	$\frac{1}{11}$
	Milliaria	161079545	$\frac{5}{11}$
Alphraganus	Stadia	8474530909	$\frac{1}{11}$
	Milliaria	132414545	$\frac{5}{11}$
Fernelius	Stadia	12237535707	$\frac{5892}{11}$
	Milliaria	191211495	$\frac{1375}{11}$
Recentiores	Stadia	7413308509	$\frac{880000}{11}$
	Milliaria	115832945	$\frac{1}{11}$

DISTANTIÆ CÆLORVM A TERRA,
& ambitus eorundem.

QUONIAM vero verba fecimus de quantitate terræ tum secundum ambitum maximi circuli in ea descripti, tum secundum diametrum, semidiametrum, superficiemq; conuexam eius, non abs re fuerit, paucis quoq; indicare hoc loco semidiametros, id est, distantias a centro mundi, omnium cælorum, ambitusq; siue circumferentias eorundem. Id autem duabus tabulis exequemur, quarum prior continet omnium cælorum semidiametros: Posterior vero eorundem ambitus in circulis maximis tam secundum concauum, quam secundum conuexum eorum. Ex præceptis autem superioribus facile quicuis explorare poterit, si id desiderat, superficies tam concauas, quam conuexas eorundem cælorum. Secuti vero sumus in his tabulis fere semper Frācischem Maurolycum.

Semidiametri cælorum tam secundum concauum,
quam secundum conuexum.

Semidiameter concavi \cap , continet	vel Mil-	
semidiametros terræ	33 $\frac{7}{10}$ liaria	120630 $\frac{15}{11}$
Semidiameter conuexi \cap & concavi	vel Mil-	
$\&$ continet semidiametros terræ	64 $\frac{1}{2}$ liaria	229687 $\frac{1}{2}$
Semidiameter conuexi $\&$, & concavi	vel mil-	$\&$ continet

♀ continet semidiametros terræ	167 $\frac{2}{3}$ liaria	600167 $\frac{13}{13}$
Semidiameter conuexi ♀, vel concaui	vel mil-	
○, continet semidiametros terræ	112 $\frac{2}{3}$ liaria	4013923 $\frac{13}{14}$
Semidiameter conuexi ○, vel concaui	vel mil-	
♂, continet semidiametros terræ	1216 $\frac{1}{4}$ liaria	4353025 $\frac{25}{44}$
Semidiameter conuexi ♂, vel concaui	vel mil-	
♂, continet semidiametros terræ	885 $\frac{3}{4}$ liaria	31692400 $\frac{25}{44}$
Semidiameter conuexi ♂, vel concaui	vel Mil-	
♂, continet semidiametros terræ	14378 $\frac{1}{2}$ liaria	51467897 $\frac{8}{11}$
Semidiameter conuexi ♂, vel concaui	vel mil-	
Firmamenti continet semidiametros	liaria	80942471 $\frac{13}{14}$
terræ	22612	
Semidiameter conuexi Firmamenti	vel mil-	
continet semidiametros terræ	45225 liaria	161884943 $\frac{3}{11}$

Ambitus cælorum tam secundum concauum, quam
secundum conuexum.

Ambitus concaui ☾ continet mil-	
liaria	758250
Ambitus conuexi ☾, vel concaui	
♀, continet milliaria	1443750
Ambitus conuexi ♀, vel concaui	
♀, continet milliaria.	3772500
Ambitus conuexi ♀, vel concaui	
○, continet milliaria.	25230375
Ambitus conuexi ○, vel concaui	
♂, continet milliaria.	27361875
Ambitus conuexi ♂, vel concaui	
♂, continet milliaria	199209375
Ambitus conuexi ♂, vel concaui	
♂, continet milliaria	323512500
Ambitus	

Ambitus conuexi Γ , vel concaui
Firmamenti continet milliaria 508781250

Ambitus conuexi Firmamenti
continet milliaria 1017562500

Ex his constat punctum quodlibet Firmamenti in Æqua-
tore positum conficere singulis horis milliaria 42398437. $\frac{1}{2}$
& semis, quoniam videlicet in viginti quatuor horis
absoluit milliaria 1017562500. Vnde
vix cogitatione apprehendi potest celeri-
tas motus primi mobilis, ut &
Aristoteles affirmavit.

CAPVT SECVNDVM

CAPVT SECVNDVM

DE CIRCVLIS, EX QVIBVS SPHÆRA

Materialis componitur, & illa supercælestis,
 quæ per istam imaginatur, componi
 intelligitur.



ORVM autem circulorum quidam sunt maiores, quidam minores, vt sensui patet. Maior autem circulus in sphæra dicitur, qui descriptus in superficie sphære super eius centrum diuidit sphæram in duo æqualia. Minor vero, qui descriptus in superficie sphære eam non diuidit in duo æqualia, sed in portiones inæquales. Inter circulos vero maiores, primo dicendum est de Æquinoctiali.

COMMENTARIVS.



ROPOSUIT auctor in primo cap. principia, ac fundamenta totius Astronomiæ: Nunc vero in hoc secundo cap. explicat decem illos circulos primarios, ex quibus sphæra materialis componitur, & cælestis sphæra, cuius gratia hæc instituitur, componi intelligitur; quoniam videlicet sine his nullo modo causæ reddi possunt apparentiarum cælestium, cuiusmodi sunt ascensiones, & descensiones signorum, ortus & occasus syderum, diuersitas dierum ac noctium in diuersis regionibus &c. Potest autem non incongrue hoc caput in tres particulas diuidi. In prima enim tractat auctor circulos sphære in genere: In secunda de eisdem circulis in particulari differit explicans singulorum nomina, officia, ac vtilitates: In tertia deniq; subiungit, in mundo quinq; Zonas ex hisce circulis constitui.

DIVIDIT itaq; in prima parte circulos omnes sphære in maiores & minores, qui ab alijs dicuntur maximi, & non maximi; quorum definitiones perspicue sunt in littera. Ex maioribus circulis, siue maximis auctor noster in secundo hoc capite explicat tantummodo sex,

MM nempe

nempe *Æquinoctialem circulum*, *Zodiacum*, *Colurum Solstitiorum*, *Colurum æquinoctiorum*, *Meridianum*, ac *Horizontem*: ex minoribus vero, siue non maximis, solum quattuor declarat, nimirum *Tropicum ♄*, *Tropicum ♀*, *circulum Arcticum*, & *Circulum Antarcticum*. Atq; hos decē circulos sphaeræ, breuiter quidem in 1. cap. exposuimus: nunc vero cum auctore plura de eisdem dicenda erunt.

ASTRONOMI autem, vt perfectam cognitionem motuum celestium adipiscerentur, præter decem illos circulos primarios, plures alios excogitarunt tum maximos, tum non maximos. Inter maximos potissimum locū obtinent hi, qui nunc sequuntur. **VERTICALES**, qui per verticem cuiuslibet loci ad singula Horizontis puncta deducuntur. **HORARII**, qui totum calum in 24 horas secant; atq; hi sunt in triplici differentia. Aut enim distribuunt calum in 24 horas æquales, initio factō a meridie, quo pacto incedunt per polos mundi. Aut in 24 horas æquales, incipiendo ab ortu, vel occasu Solis, qua ratione contingunt duos circulos parallelos, quorum vnus est maximus semper apparentium, alter vero maximus semper occultorum: Aut denique in 24 horas inæquales, quando nimirum neque per mundi polos incedunt, neque dictos parallelos contingunt, sed diuidunt omnia segmenta parallelorū supra Horizontē, itemq; infra Horizontem existentia, in 12 partes æquales: sed de hac varietate horarum plura dicemus in 3. cap. **CIRCULI domorum celestium**, qui totum calum in 12 partes secant, quæ domus caelestes dicuntur. **CIRCULI positionum**, qui per communes sectiones Horizontis, & Meridiani, nec non per centrum cuiusque stellæ transire definiuntur. **CIRCULI declinationum**, qui per polos mundi, & singula *Æquatoris* puncta educuntur. **CIRCULI latitudinum**, qui per polos Zodiaci, & singula *Eclipticæ* puncta describuntur. Denique quam plurimi alij circuli reperiuntur apud Astronomos. Vt enim maximos omittamus, considerantur prope modum infiniti circuli non maximi. Nam quilibet maximus habet suos parallelos: Vt *Horizon* habet circulos parallelos circa verticem capitis descriptos, qui dici solent circuli altitudinum. *Æquator* habet parallelos circulos circa polos mundi descriptos, cuiusmodi sunt illi circuli, quos singulae stellæ, & planetae, siue puncta cæli qualibet, ad motum diurnum describunt quotidie. *Zodiacus* habet quoque suos parallelos circa polos Zodiaci descriptos, quales sunt ij.

sunt ij, quos singulae stellae & planetae, seu qualibet puncta caeli, ad suum proprium nonae Sphaerae ab occidente in orientem conficiunt. Idemque dicendum est de alijs circulis maximis. Verum de his circulis omnibus agendum est in alio loco: Satis enim nunc nobis erit, decem illos priores, qui primarij dicuntur, in hoc 2. cap. exponere: quoniam hi proprie ad sphaeram spectant.

DICUNTUR in sphaera illi circuli, qui idem cum sphaera centrum possident, maximi, siue maiores, quia, ut demonstrat Theodosius in 6. propositione primi lib. sphaericorum elementorum, circuli, qui per sphaerae centrum ducuntur, sunt omnium maximi, ita ut maior illis dari non possit, quemadmodum etiam linea, quae in circulo aliquo per centrum ducitur, nempe diameter, est omnium maxima, ut ostendit Euclid. lib. 3. propos. 15. Illi autem circuli, quorum centrum diuersum est a centro sphaerae, appellantur non maximi, siue minores, quoniam, ut Theodosius demonstrat loco citato, circuli, qui non per centrum sphaerae ducuntur, minores existunt ijs, qui per centrum sphaerae transeunt, & quo remotiores a centro sphaerae fuerint, eo etiam minores efficiuntur.

*UT AUTEM ea, quae de circulis caelestibus dicenda erunt, per se etius intelligantur, adducam in medium aliquot proprietates circulo-
rum sphaerae tam maiorum, quam minorum, demonstratas a Theodosio in sphaericis elementis. Ex quibus quidem multa in sequentibus sunt demonstranda.*

I.

OMNES circuli sphaerae maximi secant sese mutuo bifariam, & e contra, circuli in sphaera sese mutuo bifariam secantes, sunt maximi. Primum demonstrat Theod. lib. 1. propos. 16. Secundum vero in 17. propos. eiusdem libri.

II.

OMNES circuli sphaerae maximi, sunt inuicem aequales. Quod quidem facile constat ex aequalitate diametrorum. Est enim cuiuslibet circuli maximi diameter eadem cum diametro sphaerae. Immo si alter altero esset maior, non existeret uterque maximus.

III.

CIRCULI in sphaera non maximi se inuicem secantes, diuidunt se mutuo non bifariam. Nam si alter alterum bifariam secaret, esset

MM ij ille, qui

ille, qui alterum diuidit, per 23. propos. 1. lib. Theodosii, circulus maximus, quod est contra hypothesim.

IIII.

INTER circulos sphaera non maximos solum ij sunt æquales inter se, qui æqualiter a centro sphaera remouentur. Et e contra circuli non maximi inter se æquales æqualiter recedunt a centro sphaera. Primum demonstratur a Theodosio lib. primo propos. 6. Secundum vero in propos. 7. eiusdem libri.

V.

OMNIS circulus maximus in sphaera transiens per polos alterius circuli siue maximi, siue non maximi, diuidit eum bifariam, & ad angulos rectos. Et e contra circulus in sphaera diuidens alium circulum bifariam & ad angulos rectos, est circulus maximus, inceditque per polos illius. Illud demonstrat Theod. lib. 1. propos. 20. Hoc vero in eodem libro propos. 23.

VI.

OMNIS circulus maximus in sphaera, per cuius polos transit alius circulus in sphaera maximus, transit vicissim per polos illius. Hæc est propositio 21. lib. 1. Theodosii.

VII.

CIRCVLVS in sphaera maximus, qui aliquem circulum, non maximum tangit, tanget quoque alium non maximum illi æqualem, et parallelum. Quod quidem ostendit Theodosius lib. 2. propos. 7.

VIII.

CIRCVLVS in sphaera maximus secans circulos non maximos non per polos eorum, hoc est, oblique, secat illos in partes inequales, ita tamen, vt æqualium, ac parallelorum circulorum segmenta alterna inter se sint æqualia. Hoc perspicuum est ex 23. propos. 2. lib. Theodosij.

IX.

QUANDO tres circuli in sphaera maximi se inuicem secant ad angulos rectos, erunt duo poli cuiuslibet illorum præcise in communibus sectionibus circumferentiarum aliorum duorum. Et e contra quando sunt circuli maximi in sphaera, ita vt duo poli cuiusuis illorum reperiantur in communibus sectionibus aliorum duorum, secabunt se inuicem ad angulos rectos. Quorum vtrumque facile deduci potest ex Theodosio, seu

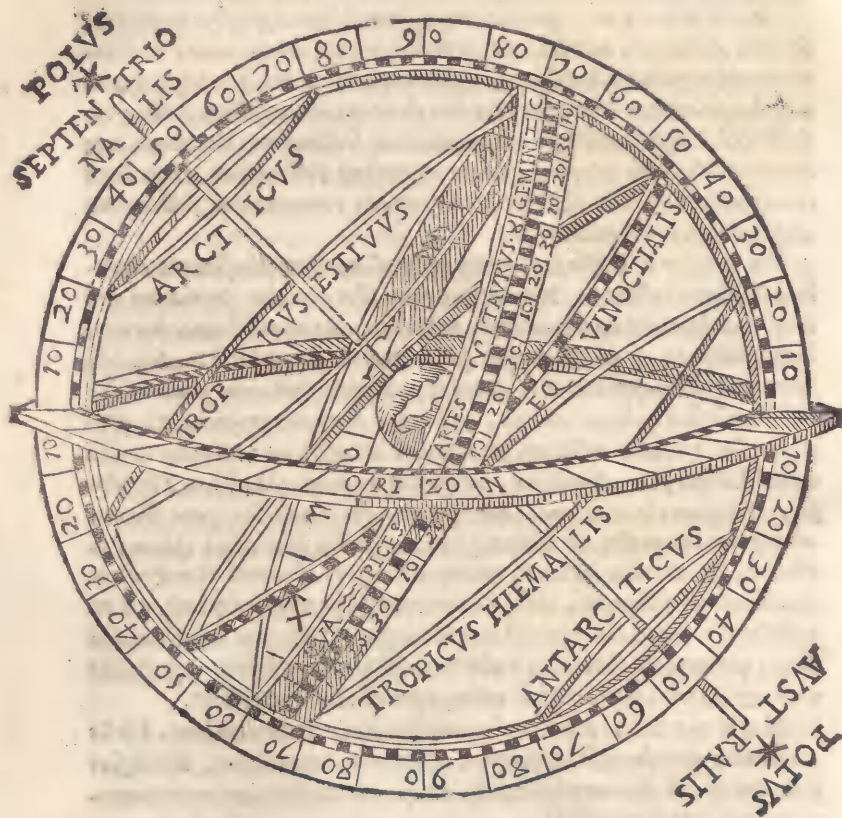
dosio, seu proprietatibus adductis, videlicet ex 5 & 6.

EXEMPLVM quoque utriusque habes in sphaera materiali. Si enim Aequator, Meridianus ac Horizon, ita adaptentur, ut se inuicem ad angulos rectos secant, quod tum demum fiet, si uterque mundi polos præcise in Horizonte iaceat, sicut accidit in sphaera recta; videbis polos Aequatoris esse in communibus sectionibus Meridiani, atq; Horizontis; polos Meridiani in communibus sectionibus Aequatoris Horizontisque; polos denique Horizontis in communibus sectionibus Aequatoris, ac Meridiani &c.

PROCLUS in sphaera, quam composuit, aliam diuisionem circulorum sphaerae instituit. Non enim decem illos circulos primarios diuidit in maximos, & non maximos, sed in circulos æquidistantes parallelis, obliquos, & in eos, qui per polos mundi sunt educti. Aequidistantes circulos appellat eos, quorum poli idem sunt cum polis mundi; cuiusmodi sunt quinque circuli, nimirum, Aequator tropicus &, tropicus & circulus arcticus, & circulus antarcticus: Hi enim circuli æquidistantes sunt ad inuicem, ut constat ex propos. 2. lib. 2. Theodosii. Obliquos circulos vocat eos, qui circulos parallelos, quos secant, ad angulos inæquales, & obliquos secant: quales sunt apud ipsum Zodiacus, & circulus lacteus, quibus adiungere conuenit Horizontem quemcunque obliquum. Illos denique per polos mundi duci ait, qui parallelos circulos, seu æquidistantes ad angulos rectos, ac bisariam diuidunt; qui numero sunt tres; Colurus solstitiorum, Colurus æquinoctiorum, & Meridianus, quibus adiungi potest Horizon rectus.

NONNULLI alij circulos cælestes alia ratione diuidunt. Dicunt enim alios circulos esse intrinsecos, alios vero extrinsecos. Intrinseci sunt, qui in cælo fixi omnino concipiuntur, ita ut una cum eo circumducantur. Inde a quibusdam mobiles nominantur, quales sunt omnes circuli primarij sphaerae, excepto Meridiano, & Horizonte. Hi enim duo extrinseci dicuntur, quia ita in cælo concipiendi sunt, ut semper firmum situm obtineant, & nulla ratione ad motum cæli circumuoluantur, sed semper in eodem loco permaneant. Qua de causa a plerisque immobiles dicti fuere.

EXEMPLVM decem circulorum sphaerae, qui primarij dicuntur, habes in sequenti sphaera, quæ sphaeram materiale re-presentat.



DE ÆQUINOCTIALI CIRCULO



ST IGITUR Æquinoctialis circulus quidam diuidens sphæram in duo æqualia secundum quamlibet sui partem æque distans ab utroque polo.

ABSOLUTA



ABSOLUTA prima parte huius capituli, aggreditur iam secundam partem, in qua sigillatim de omnibus circulis describitur. Agit autem prius de circulis maximis, deinde de non maximis; Et inter maximos primo loco explicat Aequinoctialem circulum, quoniam cognitio eius facilior est, & reliqui fere omnes per ipsum explicari solent: Est quoque circulus Aequinoctialis omnium nobilissimus, cum sit mensura, ut mox dicetur, motus nobilissimi, nempe primi mobilis. Mouetur enim motu maxime aequabili: Vnde ita sese habet hic circulus cum alijs circulis caelestibus comparatus, quemadmodum primum mobile collatum cum alijs orbibus caelestibus se habet. Quam ob rem Philosophi ponebant primum motorem, id est Deum Optim. Maxim. in circulo Aequinoctiali, tamquam in sede propria.

DEFINIT igitur circulum Aequinoctialem, dicens eum circulum in sphaera materiali appellari Aequinoctialem, qui sphaeram in duas partes aequales diuidit, aequaliterque ab utroque polo secundum omnem suam partem distat. Atque hic eadem ratione in caelo erit concipiendus collocari in medio inter duos mundi polos.

QUEM quidem nonnulli ita concipiunt describi. A centro mundi per centrum Solis, dum est in principio ♄, vel ♀, imaginantur duci lineam rectam, quae spatio 24 horarum describat circulum Aequinoctialem. Sed quoniam Sol numquam perficit integrum circulum, cum non ad idem punctum reuertatur, propter motum proprium, quem habet ob occasu in ortum; Melius forte dicetur Aequator describi a linea recta, quae a centro mundi ad initium ♄, vel ♀ primi mobilis extenditur. Ex circumductione enim huius lineae describetur in die naturali circulus maximus, & per se etus semper rectus ad axem mundi, aequaliterque distans omni ex parte a mundi polis: Quae omnia requiruntur ad Aequinoctialem circulum.

SUNT autem omnes circuli caelestes, atque adeo Aequinoctialis, concipiendi in primo mobili, quod quidem nobis potissimum refert sphaera materialis. Neque multum interest, siue eos in concavo, siue in concuexo primi mobilis intelligamus: Tamen quia nos intra caelum inclusi, in eiusque centro existentes, concavam caeli superficiem intue-

mur, com-

mur, compellimur quodammodo circulos caelestes in eadem superficie concava primi mobilis considerare : sicut etiā, quia sumus extra sphæram materialem positi, cogimur eosdem quodammodo circulos in extima, seu conuexa eius superficie designare. Quod etiam fit in globo cosmographico, nec non Astronomico. Quoniam vero ex decem sphæra circulis primarijs duo, videlicet Meridianus, atque Horizon, sunt prorsus immobiles in quacunque regione; ita ut etiam si cælum primum perpetuo, ac indefinenter circumferatur, prædicti duo circuli nihilo minus immoti omnino concipiantur, & firmi : Alij vero octo mobiles existunt, quippe cum continue circumuoluantur cum primo mobili; non esset inconueniens considerare octo hosce circulos mobiles in conuexa superficie primi mobilis, duos autem illos immobiles in concava superficie cæli Emphyrei immobilis, sub quo collocatur primum mobile, & totus mundus. Ita enim fiet, ut alij circuli mobiles intra hos immobiles perpetuo circumducantur : Quemadmodum etiam in sphæra materiali cernimus, Meridianū, et Horizontē, alijs circulis supereminere, ut his sine cessatione motis, illi duo immoti prorsus permaneant.

ET DICTUR Æquinoctialis, quoniam quando sol transit per illum (quod est bis in anno, in principio Arietis scilicet, & in principio libræ) est æquinoctium in vniuersa terra. Vnde etiam appellatur Æquator diei, & noctis, quia adæquat diem artificialem nocti. Et dicitur cingulus primi motus. Vnde sciendum, quod primus motus, dicitur motus primi mobilis, hoc est, nonæ sphæra, siue cæli vltimi, qui est ab oriente per occidentem, rediens iterum in orientem : qui etiam dicitur motus rationalis, ad similitudinem motus rationis, qui est in microcosmo, idest, in homine, scilicet quando fit consideratio a creatore per creaturas in creatorem, ibi sistendo. Secundus motus est firmamenti, & planetarum, contrarius huic, ab occidente per orientem iterum rediens in occidentem : qui motus dicitur irrationalis, siue sensuality ad similitudinem motus microcosmi, qui est a corruptibilibus ad creatorem, iterum rediens ad corruptibilia. Dicitur ergo cingulus primi motus, quia cingit siue diuidit primum mobile, scilicet sphæram nonam in duo æqualia, æquedistans a polis mundi.

EXPLICAT hoc loca nomina, & officia circuli *Æquinoctialis*, docens, eum vocari *Æquinoctialem*, quia per illum transiens Sol, in principio videlicet ♈, & ♎, efficit *æquinoctium* in vniuersa terra, hoc est, diem artificialem æqualem nocti artificiali.

EANDEM ob causam ait ipsum appellari *Æquatorem diei*, ac noctis. Item nominari cingulum primi motus, quod nimirum primum motum diuidat in duo equalia. Cum enim motus diuidatur ad diuisionem mobilis, vt volunt philosophi, diuidet utiq; *Æquator* motum primi mobilis bifariam, quandoquidem & primum mobile in duas medietates diuidit. In gratiam huius repetit duplicem illum motum celorum, ab ortu videlicet in occasum, & ab occasu in ortum, vt perspicuum est in littera.

GRAECI appellant hunc circulum *ἰσημερινός* id est, *Æquidiale*, quia nimirum Sole in eo decurrente fit dies equalis nocti. Vnde quemadmodum Latini eum denominant a nocte, ita Græcis placuit ei nomen imponere a die. A Ptolem. dicitur *Linea, Circulus, seu orbis æquationis diei*. Ab Alphragano *Circulus æquinoctij*. Volunt etiam pleriq;, eum hisce nominibus appellari, nō quod Sol in eo existens *æquinoctium* efficiat ubiq; ; sed quod in sphaera recta, quæ illi subiacet, noctes dierū artificialium magnitudinem nunquam excedant, sed perpetua equalitate serantur, ubicunq; Sol existat, vt in 3. cap. exponemus. Hic quoq; circulus vocari solet a Poetis *Circulus alti solstitij*: Sed hoc solum intelligendum est in sphaera recta. Habitantes enim in sphaera recta quatuor in anno solstitia habent, duo alta, per quæ incedit *Circulus Æquinoctialis*, & duo ima, vt in 3. cap. auctor explicabit. Sic appellauit cum Lucanus lib. 9. vbi describit aduentum Catonis in sphaeram rectam, ita dicens.

Depreſsum eſt, hunc eſſe locum, quo circulus alti

Solſtitij medium ſignorum percutit orbem.

Solet etiam nunquam circulus *Æquinoctialis* dici ab Astronomis *Maximus parallelorum*. Appellant enim circulos parallelos eos, quos stella, & singula celi puncta ad motum diurnum describunt, quorum omnium maximus est, vt constat, *Æquator*.

QVOD autem communiter dici solet. In vniuersa terra æquino-

NN

Etium

Etiam fieri bis in anno, Sole nimirum existente in principio ♄, & ♀. Intelligendum est, ubi contingit vicissitudo diei & noctis spacio 24 horarum, hoc est, ubi Æquinoctialis circulus interfecat Horizontem, & ab eodem interfecatur. Quod ideo dixerim, ut excludamus ab hac propositione vniuersali regiones illas, quæ directe polis mundi subiaccēt. In illis etenim regionibus dies, quæ vnica tantum est in anno, continet sex menses, & nox totidem, ut prope finem 3. cap. constabit: vel certe propositio illa communis intelligenda est negative, quasi dicatur, diem non esse inæqualem nocti. Quod quidem verum est, etiam sub polis, Sole in Æquinoctiali circulo existente.

IN OMNIBVS vero regionibus, in quibus Equator, & Horizon sese mutuo interfecant, fieri æquinoctium, dum Sol in Equatore moratur, facile hac ratione poterit demonstrari. Quoniam enim vterq; circulus, Equator scilicet atq; Horizon, est maximus, diuidet alter alterum bifariam per 16 propos. 1. lib. Theodosij, ut supra dictum est, & propterea in quacunq; regione, ubi hi circuli se mutuo secant, existet vna medietas æquatoris supra Horizontem, altera vero infra. Cū igitur Sol ab ortu in occasum æquabiliter seratur, efficitur, ut tantum temporis consumat supra hemispherium, quæ quidem mora diem efficit artificialem, quantum sub hemisphærio, quæ mora noctem artificialem constituit.

VNDE notandum, quod polus mundi, qui nobis semper apparet, dicitur polus septentrionalis, arcticus, vel borealis. Septentrionalis dicitur a septentrione, hoc est, a minori vrsa qui dicitur a septem, & trion, quod est bos; quia septem stellæ, quæ sunt in vrsa, tarde mouentur ad modum bouis, cum sint propinquæ polo. Vel dicuntur illæ septem stellæ septentriones, quasi septē teriones, eo quod terunt partes circa polum. Arcticus quidem dicitur ab ἄρκτος quod ē vrsa. Est. n. iuxta maiore vrsam. Borealis vero dicitur, quia est in illa parte, a qua venit Boreas. Polus vero oppositus dicitur antarcticus, quasi contra arcticum positus. Dicitur & meridionalis, quia ex parte meridiei est. Dicitur etiam australis, quia est in illa parte, a qua venit auster. Ista duo puncta in Firmamento stabilia, dicuntur poli mundi, quia sphæra axem terminant, & ad illos voluitur mundus, quorum

vnus semper nobis apparet, reliquus vero semper occultatur.
Vnde Virg. 1. Georg:

Hic vertex nobis semper sublimis, at illum
Sub pedibus styx atra videt, manesq; profundi.

COMMENTARIVS.

DECLARAT hoc loco polos circuli *Æquinoctialis*, a quibus
ipsum *Æquinoctialem* circulum aequaliter distare dixerat. Verum hæc
omnia clara sunt in littera. Supereſt vt vsum multiplicem, officia, ac
vtilitates, propter quas *Astronomi* circulum *Æquinoctialem* in celo
excogitarunt, explicem.

OFFICIA AEQUINOCTIALIS CIRCULI

I.

EST mensura, & regula primi motus. Ostendit enim primum
mobile circumuolui spacio 24 horarum, quippe cum singulis horis 15
gradus *Æquinoctialis* circuli descripti in primo mobili eleuentur vnifor-
miter supra Horizontem, vt observationes Astronomorum docent.

II.

MENSVRAT tempus. Ex vna nãq; reuolutione *Æquinoctialis*
circuli, addita particula correspondente illi parti Zodiaci, quam interim
Sol motu proprio orientem versus confecit, dies naturalis constituitur,
vt in 3. cap. dicitur. Ex eleuatione vero 15 graduum illius cognoscimus
horam integram esse transactam. Ex vnus deniq; gradus ascensione
4. minuta horæ esse elapsa deprehendimus.

III.

IRREGVLARITEM motus Zodiaci, quam habet propter
obliquum eius situm, veluti regula, ac canon certissimus dirigit. Nam
vt ex 3. cap. constabit, Zodiaci partes æquales inæqualiter ascendunt
supra Horizontem quemcunq; siue rectum, siue obliquum. Vnde tota
hæc inæqualitas miro artificio reducitur ab Astronomis ad æqualitatem
per motum vniuniformem *Æquinoctialis* circuli, ita vt ex confinibus *Æqui-*
noctialis circuli arcubus cognoscamus tempora ortus, & o casus

Non y omnium

omnium arcuum Zodiaci; ex quo omnium Planetarum, & stellarum fixarum ortus, & occasus nanciscimur, cum omnia penes Zodiacum sumi debeant, ut alibi dicemus.

IIII.

DISTINGUIT æquinoctia. Diuidit enim Zodiacum circulum oblique in duobus punctis, nempe in principio ♈, & ♎, ad quæ cum proprio motu Sol peruenit, æqualia diei, noctisq; spacia efficit; Vnde & dicta puncta æquinoctialia dicuntur ab Astronomis. Quæ eleganter describit Manilius poeta dicens.

Libra, Ariesq; parem reddunt noctemq; , diemq; .
Quibus autem diebus anni olim duo æquinoctia contigerunt, & quibus hoc tempore contingunt, aperiemus, quando de Coluris agemus.

V.

EST terminus, a quo initium sumunt declinationes omnium punctorum Eclipticæ, stellarumq; . Est enim declinatio distantia stellæ, punctine Eclipticæ ab Aequatore versus alterutrum polorum mundi. Penes quid vero capienda sit, & mensuranda hac distantia, siue declinatio, dicemus, cum de Ecliptica egerimus.

VI.

INDICAT, quæ pars celi dicatur Septentrionalis, Borealisue, & quæ Australis, seu Meridionalis. Quæ enim interijcitur inter polum septentrionalem, siue Arcticum, & Aequinoctiale circulum, septentrionalis nuncupatur: Reliqua vero, quæ ponitur inter eundem Aequinoctialem circulum, & polum Australem, siue Antarcticum, Meridionalis appellatur. Ex quo facile percipi potest, quanam sydera, quæue constellationes, vel signa septentrionalia, vel Australia appellentur. Item quando planeta dicantur Septentrionales, & quando Australes. Quandocunq; enim fuerint in ea parte celi, quæ septentrionalem diximus vocari, septentrionales dicuntur; quando vero in ea extiterint, quam nominauimus Australem, Australes vocantur. Vnde dum Sol mouetur ab initio ♈, vsq; ad principium ♎, septentrionalis appellatur; Dum vero a principio ♎ ad principium ♈ tendit, Meridionalis, siue Australis dici consuevit. Sumitur quidem & aliter pars septentrionalis, Australisque apud Astronomos, ut docebimus, quando de Eclipticæ utilitatibus verba faciemus. Sed hæc est potissima acceptio partis septentrionalis, & Australis apud auctores.

VII.

PRAEFINIT nobis longitudinem, seu quantitatem diei artificialis, noctisque in quacumque orbis terreni habitatione. Est enim in quavis regione, etiam quolibet anni tempore, dies artificialis tanta; quantus est arcus Aequinoctialis circuli, qui supra hemisphaerium ascendit, dum supra idem hemisphaerium Sol commoratur. Hic autem arcus Aequatoris hac ratione obtinebitur ex sphaera aliqua materiali. Statuatur sphaera materialis in propria positione, id est, in debita elevatione poli, gradusque ille eclipticae, in quo Sol die proposito existit, in Horizonte ex parte orientis collocetur, diligenterque notetur punctum illud Aequatoris, quod tunc in Horizonte ex eadem parte existit; Deinde circumuoluatur sphaera, donec idem gradus Eclipticae, addito insuper per dimidio fere gradu, in Horizonte reperiatur ex parte occidentis, iterumque punctum illud Aequatoris signetur, quod tunc Horizontem ex eadem parte occidentis praecise, ac ad amissim contingere conspiciatur. Quibus peractis numerentur gradus Aequinoctialis circuli inter duo illa puncta interiecti, initio facto a primo puncto, & versus orientem procedendo. Nam dicti gradus Aequatoris depromunt arcum diurnum propositum, hoc est, qui simul cum Sole, dum in hemisphaerio superomoratur, supra Horizontem emergit. Quare si arcus praefatus per 15. diuidatur; prodibunt mox hora in illo die contenta, dummodo memor sis, singulos gradus, qui forte ex diuisione relinquuntur, quatuor minuta horae complecti. EXEMPLVM. Sole existente in principio ☊, si sphaera materialis ita statuatur, ut inter polum Arcticum & Horizontem intercipientur 42 grad. Meridiani, quot nimirum gradibus Romae polus supra Horizontem extollitur, & primus gradus ☊ in Horizonte tum ex parte orientis, tum ex parte occidentis, ponatur, notenturque duo puncta in Aequatore, deprehendatur arcus diurnus comprehendere grad. 226. min. 6. fere, qui ad horas reductus, diuisione facta per 15. commonstrabit diem artificialem Romae 12. Iunij, quando videlicet Sol in principio ☊ existit, constare horis 15 & min. fere 4. Ex cognita autem magnitudine diei artificialis, facile cognoscetur quantitas noctis artificialis. Si enim diem artificialem ex 24. horis, nempe ex tota die naturali abstuleris, remanebit nox artificialis. Hac ratione, si 15. horae, & 4. min. auferantur ex 24. horis, includet Romae nox 12. die Iunij horas 8. et min. 56. Poterit tamen quinis, si
vult

vult, eodem artificio quantitatem nostris elicere.

VIII.

MIRVM in modum deseruit Cosmographis, & Geographis. Nam sine circulo Aequinoctiali nulla terræ descriptio exacta esse potest, nullaque ciuitas in globo terrestri, aut in mappa mundi proprio in loco reponetur. Penes enim Aequinoctialem circulum, & longitudo ciuitatum, & latitudi desinitur; vt apertius docebimus cum de circulo Meridiano, qui ad id quoque negotium requiritur, egerimus.

HABET quidem Aequinoctialis circulus præter ea, quæ dicta sunt, plurima alia officia, vtilitatesque apud Astronomos, quibus breuitatis memor supersedendum nunc esse censeo. Proprijs enim in locis, quando res exiget, multo commodius explicari poterunt. Satis nunc sit potissima officia ipsius demonstrasse.

QUONIAM vero in septimo officio Aequatoris necesse fuit reducere gradus, & minuta Aequinoctialis circuli ad horas, ac minuta horarum, vtile esse iudicavi hoc loco proponere duas tabellas, per quarum priorem facillimo negotio reducuntur gradus, Minuta, Secunda, & Tertia Aequinoctialis circuli ad horas, minuta, secunda, et ad tertia horarum: per posteriorem vero e contra eadem facilitate transmutantur hora, minuta, secunda, & tertia horarum in gradus, minuta, secunda, ac tertia Aequinoctialis circuli. Quamuis enim vtrumque per diuisionem effici possit, tamen multo citius idem dictæ tabellæ expe diunt.

DVPLEX TABVLA, QVA PARTES

Aequatoris in tempus: & e contra tempus
in partes Aequatoris conuertuntur.

Conuerſio graduum in horas &c.									Conuerſio horarum in gradus &c.								
G.	H.	M.	G.	H.	M.	G.	H.	M.	H.	G.	M.	G.	M.	G.	M.		
1	0	4	31	2	4	70	4	40	1	15	1	0	15	31	7	45	
2	0	8	32	2	8	80	5	20	2	30	2	0	30	32	8	0	
3	0	12	33	2	12	90	6	0	3	45	3	0	45	33	8	15	
4	0	16	34	2	16	100	6	40	4	60	4	1	0	34	8	30	
5	0	20	35	2	20	110	7	20	5	75	5	1	15	35	8	45	
6	0	24	36	2	24	120	8	0	6	90	6	1	30	36	9	0	
7	0	28	37	2	28	130	8	40	7	105	7	1	45	37	9	15	
8	0	32	38	2	32	140	9	20	8	120	8	2	0	38	9	30	
9	0	36	39	2	36	150	10	0	9	135	9	2	15	39	9	45	
10	0	40	40	2	40	160	10	40	10	150	10	2	30	40	10	0	
11	0	44	41	2	44	170	11	20	11	165	11	2	45	41	10	15	
12	0	48	42	2	48	180	12	0	12	180	12	3	0	42	10	30	
13	0	52	43	2	52	190	12	40	13	195	13	3	15	43	10	45	
14	0	56	44	2	56	200	13	20	14	210	14	3	30	44	11	0	
15	1	0	45	3	0	210	14	0	15	225	15	3	45	45	11	15	
16	1	4	46	3	4	220	14	40	16	240	16	4	0	46	11	30	
17	1	8	47	3	8	230	15	20	17	255	17	4	15	47	11	45	
18	1	12	48	3	12	240	16	0	18	270	18	4	30	48	12	0	
19	1	16	49	3	16	250	16	40	19	285	19	4	45	49	12	15	
20	1	20	50	3	20	260	17	20	20	300	20	5	0	50	12	30	
21	1	24	51	3	24	270	18	0	21	315	21	5	15	51	12	45	
22	1	28	52	3	28	280	18	40	22	330	22	5	30	52	13	0	
23	1	32	53	3	32	290	19	20	23	345	23	5	45	53	13	15	
24	1	36	54	3	36	300	20	0	24	360	24	6	0	54	13	30	
25	1	40	55	3	40	310	20	40			25	6	15	55	13	45	
26	1	44	56	3	44	320	21	20			26	6	30	56	14	0	
27	1	48	57	3	48	330	22	0			27	6	45	57	14	15	
28	1	52	58	3	52	340	22	40			28	7	0	58	14	30	
29	1	56	59	3	56	350	23	20			29	7	15	59	14	45	
30	2	0	60	4	0	360	24	0			30	7	30	60	15	0	
M. M. S. M. M. S.									S. M. S. S. M. S.								
S. S. T. S. S. T.									T. S. T. T. S. T.								

288 COMMENT. IN II. CAP. SPHÆRÆ
VSUS TABVLARVM PRÆCEDENTIVM

SI GRADVS in horas suot commutandi, accipiendi erunt gradus in priori tabella sub titulo G; & mox duæ subsequentes columnæ indicabunt horas, minutaque horarum, quæ gradibus acceptis debentur. Sic vides 4 gradibus respondere 16 min. horæ. Item 27 gradibus 1 horam 48 min. Item 45 gradibus 3 horas. Item 250 gradibus 16 horas, 40 min. &c. Quod si numerus graduum precise in prædicta tabella non reperitur, accipiendus erit numerus proxime minor, cum horis ac minutis respondentibus: Deinde reliqui gradus iterum sumendi cum horis & minutis correspondentibus. Atque tandem posteriores horæ ac minuta cum prioribus coniungenda. Vt si scire lubeat, quot horæ respondeant gradibus 215. Accipiendæ erunt, horæ 14 respondentes gradibus 210, Deinde sumenda 20 min. respondentia reliquis gradibus 5. Atque ita gradibus 215 debentur horæ 14. min. 20.

SI VERO minuta, vel secunda graduum in horas sunt conuertenda, accipiendæ erunt minuta, vel secunda graduum, supra titulos M, vel S, & illico sequentes duæ columnæ ostendent minuta, secunda, vel tertia horarum, vt literæ ad pedem tabellæ positiæ indicant. Hac ratione cernis 56. minutis vnius gradus respondere min. 3. sec. 44. Item 25 secundis vnius gradus deberi sec. 1. ter 40.

HABD aliter ex posteriori tabella reducentur horæ, mi. secunda, ac tertia horarum ad gradus, minuta, secunda, & tertia horarum &c.

DE ZODIACO CIRCULO.



ST ALIVS circulus in sphæra qui interfecat Æquinoctialem, & interfecatur ab eodẽ in duas partes æquales; & vna ei⁹ medietas declinat versus Septentrionem, alia versus Austrum.

COMMENTARIVS



OST tractationem de Æquatore agit secũdo loco auct̃or de Zodiaco, eo quod reliquorum circularum cognitio ex huius notitia dependeat. Describens igitur circulum Zodiacum ait eum esse

cum esse circulum in sphaera, intellige maximum, qui interfecat Aequinoctialem circulum, & ab eodem interfecatur in duas partes aequales, quarum una in septentrionem, altera in Austrum vergit. Huius circuli polos diximus in 1. cap. cum de circulis ageremus, remoueri a polis mundi per quartam partem, & insuper nonagesimam vnus quadrantis, hoc est, per gradus 23; & semis. Ex quo fit, vt medium punctu vtriusq; medietatis ipsius eandem distantiam habeat prorsus ab Aequatore, vnum quidem in Boream, alterum vero in Austrum vergens.

Hunc autem circulum Astronomi in caelestibus orbibus excogitarunt praecipue ob motum Planetarum. Obseruauerunt etenim diuturna experientia, Solem, Lunam, ac reliquos Planetas proprijs suis motibus ab occidente in orientem deflectere ab Aequinoctiali circulo modo ad septentrionem, modo ad Meridionalem plagam, & hoc ad certam quandam, ac determinatam distantiam, elongationemq;, quae nimirum comprehendit gr. 23. min. 30. maxime si de Sole sermo habeatur; Alij namq; planetae nonnihil variant hanc distantiam: Deinde eosdem redire, & accedere ad Aequinoctialem circulum, semperq; eandem illos viam tenere, vt in 1. cap. pluribus experimētis comprobauimus, cum de calorum motibus disputaremus. Rursus manifestissimis indicijs deprehenderunt, vt ibidem ostendimus, Firmamentum cum omnibus stellis fixis ab occasu in ortum super polos distantes a polis mundi grad. 23. & semis, moueri. Vnde notarunt in caelo circulum maximum, quem Zodiacum appellarunt, vt esset via omnium planetarum, & cingulum secundi motus, etiam stellarum fixarum, quemadmodum Aequator cingulum existit primi motus. Primum autem inuentorem Zodiaci refert Plinius fuisse Anaximandrum Milesium.

Quamvis autem Zodiacus caelo inhaereat, & vbiq; idem sit, tamen nec in Horizonte recto, nec in obliquo eosdem semper angulos efficit, sed eos continue mutat, & variat. Nunc enim rectiores angulos, nunc obliquiores effingit, atq; conformat cum quocunq; Horizonte, propter diuersam eius ad Horizontem quemcunq; inclinationem. Vnde oritur tota difformitas, sine irregularitas ortus, & occasus signorum, vt in 3. cap. explicabimus.

ET DICITUR iste circulus Zodiacus a. zō quod est vita,
O o quia

quia secundum motum Planetarum sub illo est omnis vita in rebus inferioribus, Vel dicitur a ἑσδίου quod est animal, quia cum diuidatur in 12 partes æquales, qualibet pars appellatur signum, & nomen habet speciale a nomine alicuius animalis, propter proprietatem aliquam conuenientem tam ipsi, quam animali. Vel propter dispositionem stellarum fixarum in illis partibus ad modum huiusmodi animalium.

COMMENTARIUS.

DUPPLICEM rationem affert, cur hic circulus dicatur Zodiacus; vel nimirum a ἑσδίου id est, vita, propterea quod propter continuū motum Planetarum sub hoc circulo omnia hæc inferiora vitā habent, ut passim Aristoteles in suis operibus refert: vel a ἑσδίου quod est, animal, quia iste circulus distribuitur ab Astrologis in 12 partes æquales, quarum qualibet, una dempta, nomen sortitur alicuius animalis. Atq; hæ 12 partes signa dicuntur, de quibus statim dicitur.

CVR AUTEM hæc signa denominentur a peculiaribus animalibus, duplicem quoq; causam assignat. Prima est, quoniam constellationes illæ habent virtutes, proprietatesue communes illis animalibus, a quibus denominationem suscipiunt, hoc est, quia in his inferioribus produciunt effectus conformes huiusmodi animalibus. ut verbi gratia. Primum signum dicitur Aries, quia quemadmodum Aries est animal calidum, sic etiam Sol in ea parte cæli existens, quæ Aries dicitur, incipit calorem suum deprimere, atq; hæc inferiora calefacere. Secundū signum dictum est Taurus, quoniam sicut Taurus fortior est Ariete, sic etiam Sol in signo Tauri constitutus maiores vires exercet, quam in Ariete. Vel etiam, quia Sole existente in Tauro incipiunt apparere labores bouum, seu taurorum, nimirum segetes. Tertium signum nomen sumpsit a Geminis, quoniam Sole in eo decurrente geminatur quoddam modo calor in his inferioribus. Quartum Cancer appellatur, quia cum Sol ad Cancrum peruenit, incipit retrogredi more Cancri, & a nobis discedit. Quintum dicitur Leo, Nam sicut Leo est animalium fortissimus, ita quoq; Sol in Leone existens maximam inducit siccitatē, & calorem. Sextum signum vocatur Virgo, quia in eo existens Sol sterilis est quodammodo, nihilq; de nouo producit, sed producta solum ad maturi-

ad maturitatem perducit. Septimum denominatur *Libra*, eo quod *Sole* in eo existente dies & noctes tanquam in *libra*, seu *statera* aliqua libratur, adequenturq;. *Octauum* *Scorpius* nominatur, nam quemadmodum *Scorpius* sua cauda pungit, & ledit, ita etiam, dum in hoc signo *Sol* moratur, frigora incantos ledere, ac pungere solent. *Nonum* dictum fuit *Sagittarius*, quoniam *Sole* in eo existente mittuntur ad nos *grandines*, atque *imbres* velut *sagitta*. *Decimum* vocatur *Capricornus*, quia sicut *caper* semper sese ad *arbores*, et *frondes* erigit, ita etiam *Sol*, quando ad signum hoc peruenit, ad nos iterum incipit ascendere. *Vndecimum* appellatur *Aquarius*, propterea quod existente *Sole* in eo signo *aquae pluuiarum* abundare soleant. *Duodecimum* denique a *piscibus* nomen habet, quoniam *Sole* in *piscibus* morante, ita *frequentes* existunt *pluuia*, ut omnia, veluti *pisces*, natare videantur. *Hec* vero omnia veritatem continent in habitatione, quae ab *Aequatore* in *Septentrionem* vergit. Nam *ij*, qui in parte *Meridionali* degunt, omnino contraria his experiuntur.

SECUNDA causa est, quia *stellae* existentes in ea parte *Zodiaci*, quae .v.g. *scorpius* dicitur, referunt imaginem, seu figuram *Scorpii*. Item *stellae* in ea parte, quae a *Sagittario* denominatur, collocata exprimunt quodammodo hominem, qui ex *arcu* tenso *sagittam* iaculatur. & sic de ceteris.

QVOD si neutra harum causarum placet, poterimus dicere, ideo 12 has partes obtinuisse praedicta nomina animalium; quoniam cum in toto firmamento reperiantur 48 constellationes, seu imagines, de quibus in 1 cap. dictum est, ubi & nomina, & stellas earum sigillatim recensuimus, duodecim intra *Zodiacum* continentur, nempe *Aries*, *Taurus*, *Gemini* &c. Vnde & 12 partibus, in quas *Zodiacus* diuiditur, eadem nomina *Astronomi* dedere. Sed quia eadem videtur difficultas remanere, cur videlicet 48. illa imagines caelestes talibus sint nominibus praeditae, dicendum est, veteres huiusmodi nomina constellationibus imposuisse, quidquid dicant *Astrologi iudicarij*, ob memoriam quorundam virorum illustrium, vel etiam alicuius fabulae, vel historiae, sic enim quaedam constellation dicitur *Hercules*, ob memoriam *Herculis*: quaedam *Argonauis*, propter primam nauem, qua homines se fluctibus oceani crediderunt &c. Verumtamen negandum non est, impositores horum nominum habuisse magnam rationem figurarum,

Oo ij quas

quas stellæ efficiunt. Nam in memoriam coronæ Ariadnes eam cōstellationem coronam dixerunt, quæ similitudinem cuiusdam coronæ præseferi, atque ita de reliquis dicendum est.

HINC perspicuum est, si rationem habeamus 12 signorum seu constellationum, quæ in zodiaco comprehenduntur, hoc nomen proprie convenire Zodiaco firmamenti, in quo huiusmodi constellationes existunt, non autem Zodiaco primi mobilis, cum ibi nullum extet vestigium talium imaginum: Si vero quis mauult dici Zodiacum a ζωὴ id est, vita, quam à ζῷον quod est animal, recte dicere poterit, hoc nomen primum esse impositum Zodiaco primi mobilis. Nam propter motum planetarum sub Zodiaco primi mobilis omnia hæc inferiora vitam habent, ut philosophi asserunt.

ISTE vero circulus Latine dicitur Signifer quia fert signa, vel quia diuiditur in ea. Ab Aristotele vero in Lib. 2. de generatione, & corruptione dicitur Circulus obliquus, ubi dicit, quod secundum accessum, & recessum Solis in circulo obliquo fiunt generationes, & corruptiones in rebus inferioribus.

COMMENTARIUS.

ADDVCIT duo alia nomina, quibus circulus Zodiacus ab Astro mis solet appellari, dicens eum a latinis dici signiferum, vel quia defert 12 signa prædicta, vel certe quia in ea diuiditur, quæ appellatio valde familiaris est poetis; Ita enim eum vocat Claudianus in epigrammate, quod de Archimedis sphaera conscripsit, ubi sic ait.

Percurrit proprium mentitus signifer annum,

Et simulata non Cymbia mense redit.

Ita quoque Lucanus eum nominat lib. 3. sic scribens.

Æthiopumque solum, quod non premeretur ab vlla

Signiferi regione poli, ni polite lapsa

Vltima curuati procederet vngula Tauri.

DEINDE ait zodiacum ab Aristotele lib. 2. de Gener. et corrupt. appellari circulum obliquum. Quo etiā nomine multi eum Astronomi vocare consueverunt. Dicitur autem hic circulus obliquus, tum quia secatur

secat ad obliquos angulos & Aequatorem, et Colurum æquinoctiorum, tum quia, si conferatur cum circulis parallelis, obliquum situm obtinet in sphaera, cum non æqualiter a polis mundi secundum omnes sui partes remoueat, sed una eius medietas in Austrum, altera vero in Boream vergat. Vnde fit vt Sol, & ceteri planeta, qui sub zodiaco perpetuo mouentur, interdum ad nos propius accedant, quando videlicet existunt in medietate versus septentrionem, interdum longius a nobis recedant, quando nimirum reliquam medietatem, quæ in Austrum declinat, percurrunt.

QVOD si quis causam requirat, cur Natura tribuerit hanc obliquitatem viæ Solis, reliquorumque planetarum, respondendum est cum philosophis, id factum esse, duas potissimum ob causas. Prima est vicissitudo temporum; Nam propter motum Solis sub hoc circulo obliquo efficitur Ver, deinde Aestas, postea Autumnus, ac vltimo Hyems vt mox dicemus. Similiter in sphaera obliqua ob eundem motum Solis sub zodiaco efficiuntur interdum dies artificiales noctibus æquales, interdum dies artificiales excedunt noctes, interdum demque dies artificiales à noctibus superantur, vt luce clarius constabit ex 3. cap. Quod si zodiacus, quem Sol proprio motu perambulat, non esset obliquus, nunquam temporum varietas existeret in quacunque regione, eo quod Sol semper eandem haberet distantiam a vertice capitis. Secunda causa est diuersitas, ac varietas effectuum; Nam propter obliquitatem zodiaci Sol, & alij planeta, vt dictum est, nunc propius ad nos accedunt, nunc longius distant a nobis; Ex qua vicissitudine oritur tota diuersitas in effectibus. Nam si zodiacus non esset obliquus, semper eodem producerentur effectus, cum planeta perpetuo eandem propinquitatem, remotionemque haberent.

NOMINA autem signorum, ordinatio, & numerus in his patent veribus.

Sunt Aries, Taurus, Gemini, Cancer, Leo, Virgo, Libraque; Scorpius, Arcitenens, Caper, Amphora, Pisces.

COMMENTARIVS.

QVONIAM dixerat auctor, zodiacum diuidi ab Astronomis in
12 partes

12 partes æquales, quæ signa nuncupantur, explicat iam duobus carminibus, quomodo appellantur huiusmodi signa duodecim, & quonam ordine sese habeant in zodiaco. Quod & nos iam dudum in 1 cap. præstitimus, cum de motibus calorū ageremus, ubi etiam characteres, quibus ab Astronomis designari solent, apposuimus, atque eosdem nūc hoc loco in gratiam studiosorum repetemus, ut firmitus memoriæ haberent. Sunt igitur 12 signa cælestia, hisce nominibus prædita, habentq; hunc ordinem inter sese, & talibus characteribus exprimi solent.

♈	♉	♊	♋	♌	♍
Aries	Taurus	Gemini	Cancer	Leo	Virgo
♎	♏	♐	♑	♒	♓
Libra	Scorpius	Sagittarius	Capricornus	Aquarius	Pisces

Est autem quodlibet signum superius sibi respondentem inferiori per diametrum oppositum in zodiaco, ut Aries, Libra, Taurus, Scorpio, Gemini, Sagittario &c.

CAETERVM apud Astronomos duobus modis accipi solet signū. Vno modo pro sexta parte totius zodiaci, quo pacto dicitur signum physicum siue naturale propterea quod naturaliter quodammodo sine ulla adhibito artificio circulus quiniis in 6. partes æquales diuidatur, eadem nimirum crurium circini distensione, qua circulus est descriptus, ut constat ex corollario propo. 15. lib. 4. Euclidis. Talibus autem signis uti solent Astronomi in componendis tabulis motuum, ut videre est apud Alphonsum regem Hispaniæ, & alios, qui tabulas composuerunt. Alio modo accipitur signum pro duodecima parte zodiaci, seu (quod idem est) pro dimidia parte signi physici naturalisue, diciturq; signum commune, eo quod communiter Astronomi eo uti soleant, in qua significatione hoc loco auctor noster signum quoq; accepit. Dicuntur autem forte huiusmodi partes zodiaci signa, propterea quod per illa designentur motus omnium astrorum, vel etiam, quod designent varia anni tempora, ut mox dicemus.

EADEM hæc duodecim signa cælestia elegantissime describit Manilius duodecim carminibus, in quibus etiam exprimit ordinem, & nomina, & quonam pacto ab Astronomis solent depingi in globo cælesti. Sunt autem carmina hæc.

Aurato princeps **ARIES** *in vellere fulgens*
Respicit admirans aduersum surgere **TAVRUM**
Summisso vultu **GEMINOS** *& fronte vocantem* :
Quos sequitur **CANCER** : *Cancrū* **LEO** : *VIRGO* **Leonē** :
Aequato tum **LIBRA** *die cum tempore noctis*
Attrahit ardenti fulgentem **SCORPION** *astro*
In cuius caudam contentum dirigit arcum
MIXTVS IQVO, *volucrem missurus iamq; sagittam*
Tum venit angusto **CAPRICORNVS** *sydere flexus* .
Post hunc inflexam diffundit **AQVARIVS** *vrnam* .
PISCIBVS *assuetas auide subeuntibus vndas* .
Quos Aries tangit claudentes vltima signa .

Quæ quidem carmina perpulchre explicant figuras duodecim signorum Zodiaci, quæ in globo caelesti solent depingi.

DE NOMINIBVS istorum signorum duodecim supra verba fecimus, cur nimirum hæc nomina illis attributa sint ab Astronomis : Dicendum iam est de numero, & ordine eorundem, nempe cur 12 tantum signa in Zodiaco Astronomi cōstituerint, non plura paucioraue : Et cur ab Ariete initium voluerint sumere potius, quam ab alio signo, cum in circulo non sit proprie principium, sed a quolibet puncto initium capere liceat sine vllō discrimine . Quamuis enim omnia hæc a voluntate, arbitrioq; Astronomorum pendeant, tamen non temere quicquid ab ipsis esse institutum credendum est . Quod igitur ad numerū signorum attinet, afferuntur ab Astronomis nonnullæ rationes, quæ ostendunt, convenienter admodum Zodiacum in 12. signa diuisum fuisse . Prima est hæc . Cum sint quatuor elementa, ex quibus omnia generantur, Ignis videlicet, Aer, Aqua, & Terra ; Vnumquodq; autem tres potissimum terminos possideat, nempe principium, medium, ac finē ; Res item generabiles generentur primum, deinde conseruentur ; tertio deniq; corrumpantur : Si ternarium horum terminorum numerum multiplicemus cum quaternario elementorum numero, duodenarium efficiemus . Tantus igitur non immerito debuit esse signorum numerus in Zodiaco, vt singula elementa iuxta triplicem prædictum terminum ternaria signa obtinerent . Atq; ita attribuerunt Astronomi Igni Arietem, Leonem, et Sagittarium, quoniam hæc tria signa sunt calida, & sicca, quem-

quemadmodum Ignis. Aeri assignarunt Gēminos, Libram, & Aquariū, Nam hæc tria signa calida & humida existūt, sicut Aer. Aqua ascripserunt Cancerum, Scorpionem, ac Pisces, quod hæc tria signa sint frigida, & humida veluti Aqua. Terra deniq; concesserunt Taurum, Virginem, & Capricornum, propterea quod tria hæc signa frigida sunt, & sicca, vt Terra. Vt autem facile memoria teneatur, quæ signa ad quodlibet elementū pertineant, accipiendi sunt quatuor digiti in manu, quorum primus referat Ignem, secundus Terram, tertius Aerem, quartus Aquam: Deinde eo ordine omnia signa in illis computanda, quo supra recensuimus. Ita enim fiet, vt tria signa cadentia supra primum digitum, tribuantur Igni, dicanturq; Ignea propter caliditatem, & siccitatē; Vnde & cholerica appellantur. Quæ vero supra secundum digitum ceciderint, pertineant ad terram, dicanturq; Terrea propter frigiditatem, & siccitatem; Vnde etiam Melancholica vocantur. Deinde quæ ceciderint supra tertium digitum, adscribantur Aeri, cum sint calida, atq; humida, dicanturq; Aerea & Sanguinea. Quæ deniq; in quarto digito collocata fuerint, Aquæ dentur, ob frigiditatem, & humiditatem, dicanturq; Aquea, & Phlegmatica. Quæ omnia in hac formula licet intueri.

IGNIS	TERRA	AER	AQUA
♄	♋	♊	♑
♌	♎	♈	♒
♍	♏	♉	♓
IGNEA	TERREA	AEREA	AQUEA
CHOLERICA	MELANCHOLICA	SANGVINEA	PHLEGMATICA

SECUNDA ratio talis est. Cum Sol spacio totius anni totum Zodiacum percurrat, temporumq; intervalla, & discrimina distinguat, visum fuit Astronomis rationi esse valde consentaneum, si in tot partes æquales Zodiacum partirent, quot temporum varietates notabiles ex Solis motu in zodiaco efficiunt: Sunt autē sensibiles temporum diuersitates duodecim; Tot igitur signa recte in Zodiaco constituta fuere. Sunt enim in anno quatuor vulgata satis, & præcipue partes.

Verſci-

Ver scilicet, *Æstas*, *Autumnus*, & *Hyems*, quæ in suis complexionibus, qualitatibusque non eodem modo se habent. Nam Ver humidum existit, & calidum; *Æstas* calida, & sicca; *Autumnus* siccus, & frigidus; *Hyems* denique frigida, & humida, ut non solum philosophi, verum etiam Medici asserunt. Quoniam igitur quatuor hæc tempora ex motu obliquo Solis sub Zodiaco, propter quæ nunc maxime ad nos accedit, nunc longissime à nobis abest, nunc medio modo se habet, efficiuntur, diuisus est ab Astronomis totus Zodiacus in 4 partes, siue quadrantes correspondentes prædictis quatuor anni temporibus. Primus Quadrans respondens tempori verno initium habet in primo gradu ♈, finē vero in extremitate ♊, vel primo gradu ♋. Secundus quadrans in quo Sol existens *Æstatem* efficit, a primo gradu ♋ incipit, desinitque in fine ♍, seu primo gradu ♎. Tertij quadrantis principium statuitur in 1. gradu ♎, terminus autem eiusdē in fine ♏, vel primo gradu ♐. Atque hic quadrans respondet *Autumno*. Quartus denique quadrans, in quo dum Sol commoratur, *Hyems* efficitur, initium sumit a primo gradu ♐, finemque habet in ultimo gradu ♒. Sed quia in quolibet horum temporum tres adhuc manifestæ diuersitates cernuntur. Principium enim, Medium, ac finis cuiusuis illorum non sunt eiusdem prorsus complexionis, extrema siquidem vniuscuiusque commune quid habent cum complexionibus temporum vicinorum. Vnde licet Ver sit calidum atque humidum, nō tamen quæuis eius pars æqualiter est calida, & humida. Principium enim eius propter propinquitatem hyemis præteritæ, quæ humida etiam est, & non calida, magis humidum est, quā calidum: Medium vero temperate humidum est, & calidum: Finis denique ob vicinitatem æstatis futuræ, quæ calida quoque est, non autem humida, magis calidus existit, quā humidus. Eademque est ratio habenda de reliquis tribus anni temporibus. Quo circa optimo consilio Astronomi quemlibet Zodiaci quadrantem in tres alias partes æquales distribuerūt, quæ essent tres mansiones Solis in tribus partibus cuiuslibet horū quatuor temporum. Ex quo efficitur, duodecim esse signa Zodiaci. Caterum ut in promptu habeantur omnia signa, quæ principio, medio, atque extremo cuiusque quatuor temporum anni prædictorum respondent, numeranda erunt omnia signa in tribus digitis, initio factō ab ♈, ita ut supra quemlibet digitum quatuor signa cadant. Ita enim fiet ut 4 signa primi digiti respon-

P P deant

deant quatuor temporum initijs, primum quidem initio Veris, secundū initio Æstatis, tertium initio Autumni, quartum denique initio Hyemis. Quæ signa dici solent Mobilia; Nam in ipsis fit mutatio vnius temporis in aliud. Ita quoque eodem ordine respondebunt quatuor signa secundi digiti medijs eorundem temporum partibus. Vnde et fixa vocantur, quod in illis complexio cuiuslibet temporis firma est, & fixa. Denique eadem ratione quatuor signa in postremo digito indicabunt extremas eorundem temporum partes; Quæ quidem communia appellantur, quia cum sint extrema illorum temporum, communicant in illis quodlibet tempus cum qualitatibus temporum subsequentiū. Hæc omnia ob oculos sunt posita in sequenti formula.

	INITIVM	MEDIUM	FINIS
VERIS	V	δ	π
ÆSTATIS	♊	♋	♌
AUTVMNI	♍	♎	♏
HYEMIS	♐	♑	♒
	MOBILIA	FIXA	COMMVNIA

TERTIA ratio est. Ex 48 imaginibus cæli, constellationibus hæc, quas Astrologi ex 1022 stellis fixis firmamenti consecerunt, de quibus quidem verba fecimus in 1. cap. quod si plenius historias, seu fabulas earum cognoscere desideras, consulendus erit Hyginus, vel Ioannes Steflerinus in spheram Procli, vel etiam Alexander Piccolomini in opusculo de stellis fixis. Ex 48 inquam imaginibus cæli includuntur in Zodiaco 12 duntaxat, nempe Aries, Taurus, Gemini, Cancer, Leo, Virgo, Libra, Scorpius, Sagittarius, Capricornus, Aquarius, & Pisces, ut in 1. cap. dictum est. Quamobrem voluerunt Astronomi Zodiacum in totidem partes æquales distribuere, ut iisdem nominibus appellari possent.

QUARTA ratio huiusmodi esse potest. Obseruatum fuit spacio vnius anni Lunam contingi cum Sole sub zodiaco duodecies, totiesque illi opponi, hoc est, duodecim in annuo spacio contingere Nouilunia, totidemque plenilunia, quamvis terdecies Luna totum zodiacum percurrat spacio vnius anni. Quare placuit tot etiam in partes zodiacum se-
care, &

rare, & non in plures, paucioresne; quoniam videlicet ex vario isto aspectu Luna ad Solem temporū intervalla discernuntur. Vt tempus, quod intercedit ab vna coniunctione ad alteram, dicitur Mensis: quod vero a cōiunctione ad oppositionem, & ab oppositione ad coniunctionem interponitur, dimidium mensem constituit: Quod deniq; inter coniunctionem, oppositionemque, & quadraturam, quando nimirum semi plena apparet Luna, mediat, hebdomadam efficit, siue septimanam.

QVINTA & vltima ratio desumitur a dignitate numeri duodenarij. Est etenim numerus duodenarius inter omnes primus, qui habeat dimidiam partem, tertiam, quartam, sextam, ac duodecimam. Quæ omnes necessariae sunt in Zodiaco, tum vt commode in 12. partes distribueretur respondentes 12 varietatibus temporū, & in 4. quadrantes, qui Ver, Æstatem, Autumnum, & Hyemem efficiunt; tum maxime, vt facile omnes aspectus syderum, de quibus in theoricis Planetarum agitur, exhiberi possint. Per dimidiam enim partem zodiaci designatur aspectus diametralis, seu oppositio astrorum: per tertiam partem aspectus triangularis: per quartam quadratus: per sextā deniq; aspectus hexagonus denotatur. Constat igitur Astronomos non sine ratione Zodiacum diuississe in 12 prædicta signa caelestia.

RATIONES vero, quæ Astronomos mouerunt, vt a principio ♈, potius, quam ab alio quouis puncto Zodiaci, initium sumerent, sunt tres potissimum. Prima est Ptolemæi, quoniam videlicet, Sole existente in principio ♈, hoc est, quando fit æquinoctium Vernum, incipit tempus accommodatissimum generationibus rerum, tunc enim omnia vire scunt, atque florent: Sole vero ingrediente primum gradum ♋, id est, quando contingit æquinoctiū Autumnale incipit, tempus priori omnino contrarium, quod nimirum magis est accommodatum rerum corruptionibus, tunc enim incipiunt decidere folia ex arboribus, omniaque quodammodo frigescere, vt experientia constat. Non igitur sine ratione inter omnia puncta Zodiaci elegerunt Astronomi primum punctum ♈, vt esset initium totius Zodiaci. Accedit etiam, quod Sole ingrediente signum ♈, incipit Ver seu tempus humidum, primæ animalium ætati maxime conforme: Deinde siubeunte Sole signum ♋, incipit Æstas, siue tempus calidum, secundæ animalium ætati conueniens: Perueniente postea Sole ad signum ♌, Autumnum incipit, seu tempus siccum, quod terciæ ætati animalium congruit: Existente deniq;

que Sole in signo ♄, incipit Hyems, hoc est tempus frigidum, quod quartæ, ac vltimæ ætati animalium conuenit. Solent etenim auctores vitam animalium in quatuor præcipuas ætates distribuere; In prima aiunt dominari humiditatem, vt videmus in pueris; In secunda caliditatem, vt constat experientia in iuuenibus & adolescentibus; In tertia, siccitatem, vt cernimus in viris iam in perfectâ ætate constitutis; In quarta denique frigiditatem, vt conspicuum est in senibus. Verum hæc ratio locum solummodo habet, & vim in regionibus, quæ recedunt ab Aequatore versus Septentrionem. Si.n. proponeretur illis, qui habitant ultra Aequinoctialem circulum versus Austrum, nullius esset momenti. Probaret.n. in zodiaco initium debere sumi a principio ♌. Vt.n. nobis, Sole existente in ♌, est Ver, ita illis, Sole existente in ♎. Et sicut nobis incipit Æstas, Sole existente in ♋, ita illis fit Æstas, Sole in grediente signum ♏. Et denique omnia, quæ nobis accidunt in quibusvis signis, eadem illis contingant in signis oppositis necesse est, vt facile videri potest in aliqua sphaera materiali. Non est tamen idcirco parui pendenda hæc ratio, tum quia Ptolemæus, & alij Astronomi, qui hisce signis nomina imposuerunt, & ordinem inter ea statuerunt, in regionibus, quæ ab Aequatore in septentrionem deflectunt, habitauerunt, vt mirum non sit, eos rationem habuisse huius partis sphaera Septentrionalis, in qua nimirum cursus syderum obseruarunt, tū etiam quia pars hæc Septentrionalis dignior est, ac nobilior parte Australi, quod satis indicat structura, ac dispositio vniuersi. Est enim pars Septentrionalis dextera, quoniam est semper Soli exorienti supra Horizontem quemcunque ad dexteram; Australis vero eidem ad sinistram; Quod etiam ex eo constare potest, quod pars celi Septentrionalis multo pluribus, pulchrioribus, ac illustrioribus syderibus, & constellationibus est exornata, quam Australis.

ALIA RATIO est. Cum in zodiaco quatuor sint puncta principalia, quæ Cardinalia dicuntur, quibus totus zodiacus in quatuor quadrantes distribuitur, quorum singuli singulis quatuor anni partibus, Vt scilicet, Æstati, Autumno, atque Hyemi, correspondent, vt dictum est, nempe principium ♌, principium ♋, principium ♎ et principium ♏, quorum quidem duo videlicet principium ♌, et ♎, dicuntur æquinoctialia, duo vero, nimirum, principium ♋, et ♏. Sol fititialia. Non iniuria aut temere ab aliquo horum exordiendum esse

Astrono-

Astronomi statuerunt. Quare ex illis omnium nobilissimum delegerunt, nempe principium γ . Quod enim principium γ , nobilius sit duobus punctis solstitialibus perspicuum est. Nam Sol existens in quolibet punctorum solstitialium breuissimos parallelos describit, & maximam facit dierum, noctiumque artificialium inaequalitatem. Vnde minus praestantia sunt puncta solstitialia punctis equinoctialibus. In his etenim Sol decurrens aequaliter distat ab utroque mundi polo, parallelum describit maximum, dies adequat noctibus, producit maximam temperiem, atque in omnibus mundi partibus conspicitur, etiam sub polis mundi, quod in nullo alio puncto zodiaci fieri potest. Quod etiam inter puncta equinoctialia excellentius sit principium γ , ex eo constare potest, quod Sol in eo existens producat Ver in parte Septentrionali, ingrediaturque signa, quae ab Aequatore versus Septentrionem declinant, seu partem celi Septentrionalem, quae nobilior existit parte Australi, ut dictum est.

ULTIMA ratio propria est Astronomorum Hebraeorum, et Christianorum, qui dicunt rationi maxime convenire, ut inde initium capiat in zodiaco, ubi Sol in principio mundi, quando creatus est, exitit: Atqui iuxta probabiliorē, & vero magis similem sententiam, mundus est fabricatus, Sole tenente primum punctum γ , ut non solum omnes Hebraei una voce testantur; eo quod in lege praeceptum illis fuerit, ut eo tempore, quo Sol ingreditur signum γ , anni initium sumerent, Paschaque celebritatem agerent: Verum etiam idem asserunt Doctores sacri, ut D. Hieronymus, B. Ambrosius, venerabilis Beda, S. Basilus, & S. Ioan. Damascenus, quibus communis nunc schola Theologorum astipulatur, non solum propter rationem Hebraeorum, sed eo maxime, quod eo anni tempore, quo Sol signum γ subit, Christus aeterni Dei filius carnem humanam assumpserit, & sanctissima sua passionem mundum redemerit. Probabile igitur, inquiunt, esse videtur, eodem tempore conditum fuisse mundum, quo & redemptus est. Neque enim hoc in loco audiendi sunt Arabes, Aegyptii, ac Graeci nonnulli dicentes, mundum factum fuisse circa Autumni tempus, propterea quod plantae, ac arbores cum maturis iam fructibus fuerint productae, ut constat ex pomis vetitis nostris primis parentibus, quod solum contingit circa Autumnum. Non sunt, inquam audiendi, quia cum ignoretur, quonam in loco paradisus terrestris, in quo positi fuere primi parentes, existat,

existat, ipsi pro certo affirmant, eum situm esse in parte Septentrionali: si enim esset in parte Meridionali, ut multi ex hac ratione collegerunt, procul dubio, Sole existente in ♄ fieret ibi Autumnus, atque ita iuxta illos factus fuisset mundus, Sole existente in ♄ Potest etiā dici, paradisum terrestrem, in quocunque sit loco collocatus, non esse qualitatibus temporum, atque hisce varietatibus obnoxium, ac subiectum. Vnde ex maturitate fructuum nihil colligi potest.

CVM Hebræis, & Christianis sentire quoque videntur oēs Astro nomi, quippe cum omnes annuas mundi reuolutiones, Sole ingrediente initium ♄ inchoent & terminent. Idem quoque Virgilius in 2. lib. Georgicorum testatur his carminibus.

Non alios prima crescentis origine mundi
Illuxisse dies, aliumque habuisse tenorem
Crediderim. Ver illud erat, Ver magnus agebat
Orbis, & hybernis parcebant flatibus Euri,
Cum primum lucem pecudes hausere, virumque
Ferre progenies duris caput extulit arnis,
Immissæque feræ syluis, & sydera cælo.

Constat igitur nullum punctum Zodiaci aptius potuisse dare principium Zodiaci, quam primum punctum Arietis.

DVBITABIT forte aliquis, cum Astronomi omnes annum incipiant ab æquinoctio verno, quod fit, Sole ingrediente principium ♈ ob rationes enarratas, cur antiqui omnes, & nos cum ecclesia Romana in nostris Calendarijs, non ab eodem loco, sed potius a solstitio brumali, quod olim circa initium Ianuarij continebat, Sole videlicet intrante primum gradum ♀ anni initium sumamus. Cui breuiter responderi potest, visum esse commodius antiquis in solstitio hyemali anni principium statuere, quàm in æquinoctio verno, quia punctum illud solstitij, quod est initium ♀ est finis descendens, & principium ascendens semicirculi: (Vocatur semicirculus descendens, medietas Zodiaci a principio ♄, per ♀, usque ad principium ♀, quia in eo semper Sol a vertice nostri capitis descendit: Semicirculus autem ascendens appellatur altera zodiaci medietas ab initio ♀, per ♈, ad initium ♄, quia in eo Sol rursus ad nostri capitis verticem ascendit.

Quod

Quod quidem intelligendum est in habitatione Septentrionali. Nā contrarium prorsus dicendum esset in habitatione Meridionali :) Est finis recessus Solis, ac principium accessus eiusdem ad nos : Est finis decrementi dierum, & principium crementi eorundem : Est finis crementi noctium, & initium decrementi earundem, respectu partis Septentrionalis, quæ dignior est Australi, et quam institutores anni incoluerunt. Hæc autem omnia manifesta erunt in 3. cap. Hoc idem dubium, cur videlicet antiqui potius a solstitio brumali annum voluerint inchoare, quàm ab æquinoctio verno, soluit Ianus apud Ovidium lib. 1. Fast. ubi Ovidius Ianum interrogat, quare principium anni non constituatur in æquinoctio verno, quando videlicet omnia florent, atque virescunt, his carminibus.

Dic age, frigoribus quare novus incipit annus,
 Qui melius per Ver incipiendus erat?
 Omnia tunc florent; tunc est nova temporis ætas:
 Et nova de gravido palmitis gemma tumet.
 Et modo formatis operitur frondibus arbor:
 Prodit & in summum seminis herba solum.
 Et tepidum volucres concentibus aera mulcent.
 Ludit & in pratis, luxuriatq; pecus.
 Tunc blandi Soles, ignotaq; venit hirundo,
 Et luteum celsa sub trabe fingit opus.
 Tunc patitur cultus ager, & renouatur aratro.
 Hæc novitas anni iure vocanda fuit.
 Quæsieram multis: non multis ille moratus
 Contulit in versus sic sua verba duos.
 BRUMA novi prima est, veterisq; nouissima Solis
 Principium capiunt Phæbus & annus idem.

Nos quoque Christiani aliam possumus addere causam, cur Ecclesia annum incipiat a Solstitio Brumali, quia videlicet illo tempore natus est Saluator mundi ad illuminandas hominū tenebras. Quamvis autē nunc temporis Solstitium Brumale non fiat in principio Ianuarij, sed 12 die Decembris, retinuit tamen Ecclesia adhuc usum antiquorum, ut anni principium cū Iulio Cesare in prima die Ianuarij constitu-

constituat. Hæc igitur causa est, cur in Calendarijs Romanis annus incipiat in Calendis Ianuarij; Quamuis Astronomi considerantes alias rationes iam dictas, inchoent, & finiant computationes annorum in æquinoctio Verno.

MULTA essent hoc loco dicenda de varijs proprietatibus, appellationibusq; signorum, quæ quoniam spectant magis ad Astrologos iudicarios, omittenda nunc sunt: Solum declarandum erit, quæ nam signa dicantur domus, & exaltationes huius aut illius Planetæ. Signa igitur 12 Zodiaci dicuntur domus Planetarum, eo quod quilibet Planeta in propria domo existens maxime virtutem suam exercet & ostendit in his inferioribus: Habet autem quilibet Planeta duo signa pro duplici domo, Sole ac Luna exceptis, quibus singulis singula signa pro domibus tribuuntur. Itaq; signum ♌, dicitur domus ☉. quia cum ♌, sit signum igneum, incidatq; in Æstatem, Sol in eo decurrens maximum æstus producit in terris. Signum vero ♊, dicitur domus ☿. quia cum ♊, sit signum aqueum, maxime humectat Luna hæc inferiora in ♊ existens. Duo deinde signa circumstantia, nempe ♍, & ♋, vocantur domus ♄. Duo vero alia adhuc circumstantia, ut ♎, & ♏ domus ♀. Duo postea adhuc circumstantia, videlicet ♒, & ♑, domus ♂. At duo hæc includentia scilicet ♐, & ♑, domus ♄. Duo deniq; reliqua, quæ omnia hæc complectuntur, nimirum ♒, & ♓, dicuntur domus ♄. Quamuis vero singuli horum quinq; Planetarum binas possideant domos, tamen ex his duabus semper altera est magis principalis, & altera minus, ita ut Planeta non habeat easdē vires in vtraq; domo. Mercurius etenim maiorem habet efficaciam in ♍ existens quam in ♋. Venus maiorem in ♏, quam in ♎. Mars maiorem in ♒ quam in ♑. Iuppiter maiorem in ♐, quam in ♑. Saturnus deniq; maiorem vim exercet in ♓, quam in ♒. Rursus signū illud, quod per diametrum opponitur domui alicuius Planetæ, dicitur detrimentū illius Planetæ. Ut quia signo ♌, quod est domus ☉, opponitur signum ♏, per diametrum, dicitur signum ♏, detrimentum ☉. Sic quoq; quodlibet horum signorum ♏, & ♎, dicitur detrimentum ♂, sed maius detrimentum erit signum ♏, quia opponitur signo ♒, quod est præcipuum domiciliū ♂. Et ita de reliquis. Has porro domos sequens tabella tibi proponet ob oculos.

Planetarum	Domus	Planetarum	Domus
☉	♈	♂	♎ Principalis
☾	♉		♀ Minus princi.
♀	♊ Principalis	♋	♈ Principalis
	♌ Minus princi.		♉ Minus princi.
♂	♍ Minus princi.	♎	♊ Minus princi.
♋	♏ Principalis		♌ Principalis

QV AEDAM ex 12 signis dicuntur exaltationes Planetarum, vt signum ♀, dicitur exaltatio ☉, quia Sole ingrediente signum ♀, incipiunt augeri dies supra noctes, & calor Solis iam augetur in his inferioribus. At cum ingreditur signum ♈, incipiunt noctes excedere quantitatem dierum, & calor Solis paulatim debilitatur. Vnde signum ♈ dicitur casus ☉. Sēper. n. signum per diametrum illi signo, quod ē exaltatio alicuius Planetæ, oppositū, vocatur casus eiusdem Planetæ. Signum ♏, est exaltatio ☾, at signum ♎ casus ☾. Signum ♉, est exaltatio ♋, & signum ♌ casus ♋. Signum ♊, est exaltatio ♍, at signum ♋ casus ♍. Signum ♌, est exaltatio ♎, & signum ♏ casus ♎. Signum deniq; ♍, est exaltatio ♈, & signum ♉ casus ♈. Signum deniq; ♎, est exaltatio ♊, & signum ♊ casus ♊. Quæ omnia in sequenti formula explicantur.

Planetarum	Exaltationes	Casus
☾	♏	♎
♀	♊	♈
♂	♌	♉
☉	♀	♈
♂	♋	♉
♋	♍	♊
♎	♏	♌

QVODLIBET autem signū diuiditur in 30 gradus; Vnde patet, quod in toto Zodiaco sunt 360 gradus. Secundum autem Astronomos iterum quilibet gradus diuiditur in 60 Minuta; quodlibet Minutum in 60 Secunda; quodlibet secundum in 60

Terria

Tertia, & sic deinceps vsq; ad decem. Et sicut diuiditur Zodiacus ab Astronomo, ita quilibet circulus in sphæra, siue maior siue minor, in partes consimiles distribuitur.

COMMENTARIVS.

DIVISO Zodiaco in 12 signa communia, diuidit nunc signa in alias partes docens, quoduis signum ab Astronomis distribui in 30 partes aequales, quæ Gradus vocantur. Vnde quoniam 12 signa in toto Zodiaco comprehendunt si 12 per 30. multiplicentur, efficiuntur 360, quot nimirum gradus in toto Zodiaco continentur. Deinde ait, quemuis gradum subdiuidi in 60 partes aequales, quæ Minuta dicuntur: Quodlibet Minutum in 60 secunda: Quoduis secundum in 60 Tertia, & sic semper procedendo diuisione hac sexagenaria, donec ad Decima perueniatur. Nam raro Astronomi ultra Decima progrediuntur. Sicut autem Zodiacus in 360 gradus diuiditur, ita quoque quicumq; alius circulus in celo siue maximus, siue non maximus, in totidem gradus solet distribui, eodemq; pacto quilibet gradus in 60 Minuta: Minutum in 60 Secunda &c: Verum hoc loco paulo copiosius explicanda videtur hæc diuisio zodiaci in 360 gradus, & cuiuslibet gradus in 60 Minuta, & Minuta in 60. Secunda, &c. Quæ quidem diuisio Zodiaci appellari solet secundum longitudinem.

ASTRONOMI igitur animaduertentes, circulum quemuis primaria, ac naturali quodammodo diuisione secari in 6. partes aequales, eadem nimirum curium circini extensione qua circulus describitur, eo quod semidiameter cuiusq; circuli sit latus Hexagoni æquilateri in eo descripti, vt constat ex 15. propos. 4. lib. Eucl; diuiserunt totum Zodiacum in 6. partes aequales, quæ constituunt sex signa physica, seu naturalia vt supra diximus. Deinde quodlibet signum physicum, hoc est, sextam totius Zodiaci partem, partiti sunt in 60 partes aequales, quas Gradus appellarunt, a quotidiano forte Solis, aliorumq; Planetarum per has partes progressu. Gradatim enim Planete quasi gradiendo per dictas partes Zodiacum perambulant. Vnde factum est, vt in toto Zodiaco continerentur gradus 360. Post hæc Gradum quemuis iterum in 60 particulas aequales distribuerunt, quas Minuta dixerunt, & Minutum in 60. Secunda. Secundum in 60 Tertia, & sic deinceps in infini-

in infinitum progrediendo, quamuis raro admodum ad Decima Astronomi perueniant, & multo rarius ea transcendant: Atq; in has minutissimas particulas Zodiacum diuiserunt, vt summam precisionem in loco, & motu Solis, aliorumq; Planetarum consequerentur. Maluerunt autem hoc peragere Sexagenaria diuisione, quam alia, quod tamen illis licuisset, tum quia numerus Senarius inter omnes numeros perfectos, qui nimirum constituuntur ex omnibus suis partibus aliquoties, est primus, habetque quandam cum sexagenario numero affinitatem, cum ipsum decies metiatur, tum quia sexagenarius numerus ad hanc sectionem commodior visus est, & aptior. Habet enim partem dimidiam, tertiam, quartam, quintam, ac sextam, quibus partibus antiqui contenti erant, vt vitarent molestiam, & fastidium in minoribus partibus. Continet quidem idem numerus alias etiam partes, nempe decimam, duodecimam, decimamquintam, vigesimam, & denique trigessimam, sed quarum rationem non habebant antiqui Mathematici.

POTEST & alia ratio afferri, cur totus Zodiacus in 360. grad. sectus sit. Quoniam enim ab vna coniunctione Lunæ cum Sole ad aliam, hoc est ab vno Nouilunio ad aliud, intercedunt dies ferme 30. nempe spacium vnus mensis, placuit Astronomis quodlibet signum commune in 30 partes distribuere, quæ gradus dicuntur a gressu luminarium. Vel etiam quia Sol 30 fere dies consumit, vt integrum signum commune percurrat, singulis nimirum diebus singulos gradus propemodum conficiendo; Vnde merito tantum spacium vni gradui concessum fuit, quantum Sol mundi lampas fulgentissima in die naturali progreditur. Hac enim ratione, sicut integro anno totus Zodiacus, & singulis mensibus signa singula, ita quoque singulis diebus quasi singuli gradus in Zodiaco responent. Qua ex re factum est, vt totus Zodiacus complectatur gradus 360. signum autem physicum gradus 60. Ne igitur diuisionis variatio confusionem gigneret, diuisus est rursus gradus in 60. Minuta, Minutū in 60. Secunda &c. Hæ igitur sunt potissimum rationes, quæ impulerunt Astronomos, vt hac diuisione sexagenaria vterentur in diuisione Zodiaci. Vt autem cognoscatur quot particule cuiusque diuisionis vnum gradum constituent, vel etiam totum Zodiacum, libuit hic subnectere duas tabellas, in quarum prior gradus integer in Minuta, Secunda, Tertia, Quarta, Quinta, Sexta, Septima, Octaua, Nona, ac Decima. In posteriori vero totus Zodiacus secundum lon-

Qq 4 gitudinem

308 COMMENT. IN II. CAP. SHPRÆÆ
 gitudinem in gradus, Minuta, Secunda &c. distribuitur.

GRADVS I. CONTINET

Minuta	6 0
Secunda	3 6 0 0
Tertia	2 1 6 0 0 0
Quarta	1 2 9 6 0 0 0 0
Quinta	7 7 7 6 0 0 0 0 0
Sexta	4 6 6 5 6 0 0 0 0 0 0
Septima	2 7 9 9 3 6 0 0 0 0 0 0 0
Octaua	1 6 7 9 6 1 6 0 0 0 0 0 0 0 0
Nona	1 0 0 7 7 6 9 6 0 0 0 0 0 0 0 0 0
Decima	6 0 4 6 6 1 7 6 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0

ZODIACVS CONTINET

Gradus	3 6 0
Minuta	2 1 6 0 0
Secunda	1 2 9 6 0 0 0
Tertia	7 7 7 6 0 0 0 0
Quarta	4 6 6 5 6 0 0 0 0 0
Quinta	2 7 9 9 3 6 0 0 0 0 0 0
Sexta	1 6 7 9 6 1 6 0 0 0 0 0 0 0
Septima	1 0 0 7 7 6 9 6 0 0 0 0 0 0 0 0
Octaua	6 0 4 6 6 1 7 6 0 0 0 0 0 0 0 0 0
Nona	3 6 2 7 9 7 0 5 6 0 0 0 0 0 0 0 0 0
Decima	2 1 7 6 7 8 2 3 3 6 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0

Utramque hanc tabellam quiuvis extendere poterit proprio Marte. Si enim Decima multiplicentur per 60 habebuntur Vndecima, & si hæc rursus per 60 multiplicentur, prouenient Duodecima &c.

LATINI quoque integrum quodcunque, atque adeo gradum, Assem appellant, ipsumque in duodecim æquales partes diuidunt, quarum vndecim dicunt, Deuncē; decē, Dextantem; nouem, Dodrātem; octo,

octo, Bessē; septem, Septuncem; sex, hoc est, dimidiam partem, Semissē; quinque, Quincuncem; quatuor, Trientem; tres, Quadrantē; duas, Sextantē; unam denique, Unciam. Quoniam vero frequens est usus horum vocabulorum apud antiquos, præsertim apud Plinium, Virtruium, Columellam, & alios scriptores tam veteres, quàm recentiores, non abs re me facturum arbitror, si tabellam apponam, in qua primo loco contineantur nomina 12 partium Assis, seu integri gradus; secundo loco Minuta, quæ singulis 12 partibus respondeant. Tertio loco, fractiones vulgares, quæ valorem earundem partium exprimant.

TABELLA CONTINENS NOMINA DVO-
decim partium Assis, earumque valorem.

As, vel Assis	60	Minuta		Gradus	Integer
Deunx	55	Minuta	$\frac{11}{12}$ vel	$\frac{11}{12}$	$\frac{11}{12}$
Dextans	50	Minuta	$\frac{5}{6}$ vel	$\frac{5}{6}$	$\frac{5}{6}$
Dodrans	45	Minuta	$\frac{3}{4}$ vel	$\frac{3}{4}$	$\frac{3}{4}$
Bes, vel Bessis	40	Minuta	$\frac{2}{3}$ vel	$\frac{2}{3}$	$\frac{2}{3}$
Septunx	35	Minuta	$\frac{7}{8}$ vel	$\frac{7}{8}$	$\frac{7}{8}$
Semis, vel Semissis	30	Minuta	$\frac{1}{2}$ vel	$\frac{1}{2}$	$\frac{1}{2}$
Quincunx	25	Minuta	$\frac{5}{8}$ vel	$\frac{5}{8}$	$\frac{5}{8}$
Triens	20	Minuta	$\frac{1}{3}$ vel	$\frac{1}{3}$	$\frac{1}{3}$
Quadrans	15	Minuta	$\frac{1}{4}$ vel	$\frac{1}{4}$	$\frac{1}{4}$
Sextans	10	Minuta	$\frac{1}{6}$ vel	$\frac{1}{6}$	$\frac{1}{6}$
Uncia	5	Minuta	$\frac{1}{12}$ vel	$\frac{1}{12}$	$\frac{1}{12}$

QVEMADMODVM autem Zodiacus diuiditur, ita prorsus et Equinoctialis circulus, & Meridianus, & denique quilibet alius circulus sphaerae siue maximus, siue non, ab Astronomis diuidi solet, quamuis gradus Equinoctialis circuli, quod constanti lege, ac perpetua, diurna, nocturnaque tempora designent, eademque in horas aequales distribuant, Graeci, & nonnulli Latini χρόνος id est, tempora, denominarunt, ut a Zodiaci gradibus distinguerentur.

EODEM etiam modo, quo diuisus fuit gradus, distribui solet & hora, & quoduis integrum, nempe in 60. Minuta; Minutum in 60 secundum &c.

cunda &c. Item in Deuncem, Dextantem, Dodrant &c. Subdiuidunt quoque Veteres Vnciam in alias particulas, quas breuitati studens hic omitto, poterit autē quiuis exactius hæc omnia petere ex libro Budæi, quem de Asse, eiusque partibus inscripsit.

CUM OMNIS etiam circulus in sphaera præter Zodiacum intelligatur, sicut linea, vel circumferentia, solus Zodiacus intelligitur, ut superficies habēs in latitudine sua duodecim gradus, de cuiusmodi gradibus iam locuti sumus. Vnde patet, quod quidam mentiuntur in Astrologia dicentes, signa esse quadrata, nisi abutentes nomine, idem appellent quadratum, & quadrangulum. Signum enim habet gradus 30 in longitudine, 12. vero in latitudine.

COMMENTARIUS.

HACTENUS egit Auctor de diuisione Zodiaci secundum longitudinem, huius iam eiusdem quantitatem, seu diuisionem secundum latitudinem explicat. Habet enim, ait Zodiacus inter reliquos sphaeræ circulos hoc proprium, et peculiare, quod cum omnes alij in superficie cæli concipiantur veluti lineæ seu circumferentiæ indiuisibiles secundum latitudinem, solus Zodiacus intelligitur, ut superficies quadam habens in latitudine sua gradus 12 secundum totum circuitum. Et quoniam quodlibet signum diximus habere in longitudine gradus 30. infert quosdam decipi in Astrologia dicentes signa Zodiaci esse quadrata, nisi nomine quadrati velint intelligere quadrangulum, quod commune est ad quadratum, & altera parte longius. Erit enim quoduis signum hac ratione altera parte longius habens in quolibet latere longiori 30 gradus, in breuiori autem 12.

TRIBVERVNT soli Zodiaci inter omnes alios circulos hanc latitudinem Astronomi duas ob causas. Primo, ut intra se continere posset figuras, atque nomina signorum. Secundo, propter irregularem planetarum motum sub ipso. Quamuis enim planeta omnes sub Zodiaci co perpetuo ferantur, non tamen omnes eodem modo mouentur. Sol enim in medio ipsius discurrens nunquam declinat neque ad dexteram, neque ad sinistram: At reliqui planeta omnes nunc a medio Zodiaci deuiant

deniant in Septentrionem, nunc in Austrum, ita ut hæc deniatio in vtramvis partem a medio Zodiaco complectatur fere grad. 6. Vnde factum est, ut totus Zodiacus in latitudine obtineret grad. 12.

VERVM obijciat aliquis, Martem, & Venerem non solum 6. grad. a medio Zodiaco, siue in Septentrionem, siue in Austrum recedere, sed interdum fere 8 grad. Quare rectius Zodiaci latitudinem esse debere 16. grad. ut nunquam planeta extra Zodiacum reperiantur oberrare. Ad hanc nihilominus obiectionem respondendum est, hanc ob causam nonnullos Ioannem Regiom. secutos tribuere Zodiaco grad. 16. in latitudine; quod quidem necessarium esse omnes alij Astronomi negant. Dicunt enim, magis esse rationi consentaneum, ut Zodiacus secundum latitudinem in 12. grad. secetur, propterea quod hanc latitudinem nunquam alij planeta excedunt: quod si aliquando Mars, & Venus pluribus gradibus quam 6. a medio Zodiaco deniant, id raro admodum contingit, & solum ratione magnitudinis epicycolorum, quos habent, ut hæc deniatio sufficiens causa esse nequeat, cur Zodiaco tribuantur grad. 16. in latitudine. Accedit etiam, quod conueniens esse videtur, ut si cut totus Zodiacus in longitudine continet 12. signa, ita etiam latitudine totidem partes comprehenderet, nimirum 12. gradus. Pari ratione, quemadmodum unus gradus est pars trigesima vnus signi, ita quoque tota latitudo Zodiaci esset trigesima pars totius ambitus, seu circuitus eiusdem Zodiaci, cuiusmodi sunt 12. grad. latitudinis, respectu 360. grad. longitudinis. Denique sicut ambitus totius Zodiaci in longitudine comprehendit 360. grad. sic etiam totidem gradus contineret vnum signum in tota superficie. Nam 12. multiplicata per 30. efficiunt 360. grad. aream videlicet vnus signi.

LINEA autem diuidens Zodiacum in circuitu ita quod ex vna parte sui relinquat sex gradus, & ex alia parte alios sex, dicitur linea ecliptica, quoniam quando Sol, & Luna sunt linealiter sub illa, contingit eclipsis Solis, aut Lunæ: Solis, ut si fiat nouilunium, & Luna interponatur recte inter aspectum nostrum, & corpus Solare; Lunæ, ut in plenilunio, quando Sol Lunæ opponitur diametraliter. Vnde eclipsis Lunæ nihil aliud est, quam interpositio terræ inter corpus Solis, & Lunæ.

EXPLICAT hoc loco, quid sit linea Ecliptica, dicens, cum zodiacus in latitudine habeat 12 gradus, si intelligatur per medium horum 12 grad. discindere linea totum circuitum zodiaci, ita ut ex una parte relinquatur sex gradus, totidemque ex altera, dicetur linea illa Ecliptica, eo quod quando Luna Soli coniungitur existens sub hac linea præcise, contingat eclipsis Solis; quando vero eidem opponitur per diametrum in eadem existens linea, eclipsis Lunæ accidat. Vbi etiam obiter declarat, quid sit eclipsis Lunæ. Quæ omnia perspicua sunt in litera. Verum de eclipsi tam Solis, quam Lunæ plura dicemus in 4 cap.

VOCATUR hæc linea Ecliptica, quæ a probatis auctoribus pro zodiaco absolute usurpatur, nulla habita ratione latitudinis zodiaci, Via Solis, eo quod semper sub illa Sol proprio motu incedat. Eadem de causa dicitur orbita Solis, Iter Solare, Locus Solis, Planum Solis, Circulus Solis, locus eclipticus, & apud Ptolemaeum circulus per medium animalium, circulus signorum, & alijs huiusmodi nominibus appellari solet a varijs scriptoribus.

DESCRIBITUR linea ecliptica hac ratione in celo. Concipitur linea recta a centro terræ, seu mundi totius egrediens transire per centrum corporis Solaris usque ad primum mobile. Nam ex motu annuo Solis ab occasu in ortum describetur circulus, cuius circumferentia in primo mobili existens appellatur linea Ecliptica. Sol enim proprio motu semper eodem pacto, eisdemque terminis ab Equatore recedit, ut mox aperiemus. Quod si per totum zodiaci ambitum ex utraque parte huic lineæ adijciantur grad. 6. vel secundum aliquos. 8. constituetur totus circulus zodiacus,

SOL QUIDEM semper decurrit sub Ecliptica, omnes vero alij Planetæ declinant vel versus Septentrionem, vel versus Austrum; Quandoque autem sunt sub ecliptica.

COMMENTARIUS.

HIC DOCET, quonam pacto sese habeat Sol, & alij Planetæ respectu commemoratæ lineæ Eclipticæ, asserens, Solem perpetuo sub

sub Ecliptica decurrere, non declinando ad ullam partem, alios vero Planetas omnes ab eadem deuiare modo versus Septentrionem, modo versus Austrum, modo vero, quando videlicet à Septentrione in Austrum, vel ex Austro in Septentrionē tendunt, sub Ecliptica consistere.

OBSERVATVM enim, & notatum est ab Astronomis, Solem in eodem climate semper iuxta idem Horizontis punctum oriri, & occidere, quando nimirum in tali signo, & gradu Zodiaci existit, v.g. in primo gradu ♈. Similiter in meridie umbram eiusdem meridianam statis anni temporibus perpetuo esse eandem, nempe in Solstitio æstiuo habere singulis annis eandem longitudinem, similiter in æquinotio vtroq; , nec non in Solstitio brumali, ita vt in vno Solstitio æstiuo longior umbra meridianæ nunquam visa fuerit, quam in alio Solstitio æstiuo, neque in vno æquinotio longior, quam in alio, neque in vno Solstitio brumali, quam in alio, idemq; dicendum est de omnibus alijs temporibus anni, seu punctis Zodiaci. Pari ratione compertum habēt Astronomi, Solem dum maxime ab Equatore declinat, quando videlicet existit in principio ♈, vel ♎, constanter singulis annis eodem spatio ab eo dimoueri, atq; idem obseruarunt, dum est in quouis alio pñto Zodiaci. Quam ob rem necessario concluderunt, Solem eandem perpetuo semitam, seu iter tenere, quo ab occasu in ortum proprio motu deuehatur, quod quidem iter lineam eclipticam dixerunt, seu iter solare, vt dictum est. Hinc factum est, vt omnes vno ore fateantur Solem semper in ecliptica linea moueri, ita vt eius centrum nunquam ab ea deuiet vel ad sinistram, vel ad dextram, quoniam nimirum eius iter constans est, & semper eodem se habens modo, quod quidem eclipticam lineam nuncuparūt, ppter eclipses, quæ sub ipsa fiunt. Contraria his omnibus in alijs planetis deprehenderūt. Luna enim v.g. diuersis temporibus in eodem Zodiaci gradu existens non semper in eodem puncto Horizontis oriri, & occidere conspicitur, neq; umbram meridianam eadem longitudine projicere, neq; equaliter ab Equatore remoueri, sed nunc magis, nunc minus ab eo distare. Quod idem obseruarunt in reliquis quinq; Planetis. Quo circa recte, & firmiter collegerunt, omnes Planetas, vno Sole excepto, euagari huc, illucq; ab Ecliptica, & non semper eadem via eos incedere ab occidente in orientem. Ita enim videmus Lunam aliquando in principio ♈ existentem recedere ab Equatore grad. fere 28, aliquando vero grad. tantum-

R R modo

modo 18, quasi. Vnde mirum in modum umbram eius meridianam variari necesse est. Idemq; observatum fuit in omnibus alijs punctis Zodiaci, non solum in Luna, verum etiam in alijs Planetis. Omnes.n. ab occasu in ortum tendunt non per Eclipticam semper, sed euagantur nunc in Septentrionem, nunc in Austrum, seu Meridiem, varietate mira, & singulis peculiari, ac propria.

PARS vero Zodiaci, quæ declinat ab Æquinoctiali versus Septentrionem, dicitur Septentrionalis, vel Borealis, vel Arctica. Et illa sex signa, quæ sunt a principio Arietis vsq; ad finem Virginis, dicuntur signa Septentrionalia, vel Borealia. Alia vero pars Zodiaci, quæ declinat ab Æquinoctiali versus Meridiem, dicitur Meridionalis, vel Australis, vel Antartica. Et sex signa, quæ sunt a principio Libræ vsq; in finem Piscium, dicuntur Meridionalia, vel Australia.

COMMENTARIUS.

QVONIAM in septimo officio Æquatoris diximus, totum cælum ab Æquatore dirimi in duo hemisphæria, quorum illud, quod ad polum Arcticum vergit, Septentrionale, Boreale, seu Arcticum dicitur, reliquum vero ad alterum polum spectans, Meridionale, Australeue vocatur: Rursus una medietas Zodiaci ab Æquatore in Septentrionale hemisphærium declinat, altera vero in Meridionale, efficitur, ut illa medietas dicatur quoque Septentrionalis, hæc vero Meridionalis, signaq; in utraq; medietate comprehensa sortiantur eadem nomina, ut perspicue hoc in loco auctor explicat. Quare cum priora sex signa, nempe Aries, Taurus, Gemini, Cancer, Leo, & Virgo sint Septentrionalia; Posteriora autem sex, videlicet Libra, Scorpius, Sagittarius, Capricornus, Aquarius, & Pisces, existant Meridionalia, fit, ut Planete in prioribus sex decurrentes dicantur etiã Septentrionales; In posterioribus vero sex commorantes Meridionales vocentur.

CUM autem dicitur, quod in Ariete est Sol, vel in alio signo sciendum; quod hæc præpositio [in] sumitur pro [sub] secundum quod nunc accipimus signum.

COMMENTARIVS

EXPLICATVRVS, quonam modo Sol, & reliqui Planetae, immo & stella fixa, in signo aliquo dicantur esse, adducit quatuor acceptiones signi, quæ vsitate sunt apud Astronomos. Primo modo dicitur



signum duodecima pars superficiei Zodiaci, nempe quadrilaterum habens in longitudine 30. grad. in latitudine vero 12. grad. Et in hac acceptione locuti hactenus sumus de signo. Habet autem hac prima acceptio signi originem a prima acceptione Zodiaci, in qua sumitur Zodiacus pro fascia illa, seu Zona in primo mobili continens secundum totum ambitum grad. 360. In latitudine vero 12 grad.

Nam si Zodiacus in hac acceptione in 12 partes secetur, habebuntur 12 signa in prima acceptione Et quia hac ratione signum non est in orbibus Planetarum, immo nec in sphaera stellarum fixarum, sed in primo duntaxat mobili, docet auctor, cum dicitur, Solem, vel quemvis alium planetam esse in tali signo, v. g. in Ariete, præpositionem [in] sumi pro [sub] vt sit sensus, Sol, vel alius Planeta quiuis est sub signo ♈, ita vt linea recta a centro mundi per centrum Solis, vel alterius Planetæeducta in eo signo, in quo Sol, vel Planeta dicitur esse, terminetur.

IN ALIA autem significatione dicitur signū pyramis quadrilatera, cuius basis illa superficies, quam appellamus signum, vertex vero eius est in centro terræ. Et secundum hoc proprie loquendo possumus dicere, planetas esse in signis.

COMMENTARIVS

SECUNDO modo capitur signum pro pyramide quadrilatera, cuius basis est signum in prima acceptione, vertex autem centrum totius vniuersi. Ortū autem quoq; habuit hoc signum in secunda acceptione a secunda acceptione Zodiaci, quando nimirum Zodiacus sumitur apud Astronomos non pro illa fascia, superficiene, sed pro corpore,

R. R. ij seu



seu solido, quod Zodiaco in prima acceptio-
ne, & duabus superficiibus conicis, quarum
utraq; verticem habet in mundi centro, bases
autem earundem sunt duo circuli minores æqui
distantes lineæ eclipticæ, recedentesq; ab eadẽ
6. grad. Ita enim diuidetur Zodiacus in 12
pyramides quadrilateras, quæ constituunt 12
signa in secunda acceptione. Iuxta hanc signi
acceptiõnem ait auctor, proprie dici posse,
Planetas esse in signis. Semper enim contine-
buntur in aliqua dictarum 12 pyramidum.

TERTIO modo dicitur signum, vt intelligantur sex circuli
transeuntes per polos Zodiaci, & per principia 12 signorũ. Illi
sex circuli diuidunt totam superficiem sphæræ in 12 partes,
latas in medio, arctiores vero iuxta polos Zodiaci: Et quælibet
pars talis dicitur signum, & nomen habet speciale a nomine il-
lius signi, quod intercipitur inter suas duas lineas. Et secundũ
hanc acceptiõnem, stellæ, quæ sunt iuxta polos extra Zodiacũ,
dicuntur esse in signis.

COMMENTARIUS



IN TERTIA acceptio
ne est signum quoque superfi-
cies quædam, sicut in prima.
Si enim describantur 6. cir-
culi maximi in sphæra per ut-
rumque polum Zodiaci, &
per initia 12. signorum in pri-
ma acceptiõne incidentes,
ita vt primus transeat per
principium ♋ & ♎. Secũ-
dus per initium ♊ & ♍,
Tertius per initium ♈ & ♑;
Quartus per initium ♉ & ♏.
Quintus

Quintus per principium ♈ & ♊. Sextus tandem per principium ♋ & ♌; Diuidetur tota superficies celi in 12. partes aequales ab vno polo Zodiaci ad alterum, ampliores quidem in medio, vbi est Zodiacus, strictiores vero in fine, nempe iuxta polos Zodiaci, vbi videlicet omnes circuli sex praedicti se inuicem interfecāt. Quae quidem partes appellantur signa in tertia acceptione, denominanturq; ab illis signis primae acceptionis, quae circuli dicti includunt, vel quae in signis tertiae acceptionis reperiuntur, vt illa pars, in qua existit signum ♋ in prima acceptione, vocatur signum ♋, & sic de reliquis. Proueniunt etiam haec signa in tertia acceptione ex diuisione Zodiaci in tertia acceptione, quādo videlicet accipitur pro tota celi superficie, sine conuexa, siue concava. Hoc tertio modo omnes stellae, & omnia celi puncta, etiam iuxta polos Zodiaci, ipsi duntaxat polis Zodiaci exceptis, qui ad omnia signa aequae bene possunt referri, dicuntur esse in aliquo signo, id est, sub aliquo signo, si punctum celi non est in primo mobili.

IAM intelligatur corpus quoddam, cuius basis sit signum, secundum quod nunc vltimo accepimus signum, acumen vero eius sit super axem Zodiaci. Tale igitur corpus in quarta significatione dicitur signum, secundum quam acceptionem totus mundus diuiditur in duodecim partes aequales, quae dicuntur signa. Et sic, quidquid est in mundo, est in aliquo signo.

COMMENTARIVS.

QUARTO modo capitur signum iterum pro corpore quodam, veluti in secunda acceptione. Si namq; intelligatur corpus aliquod, cuius basis sit signum in tertia significatione, latera vero planae superficies duorum circulorum, quorum circumferentiae includūt idem signum, ita vt acumen corporis sit in axe Zodiaci, habebitur signum in quarta acceptione. Nam in quarta acceptione sumitur Zodiacus pro tota soliditate mundi; Vnde si totus mundus diuidatur circulis, qui per polos Zodiaci



zodiaci, & initia signorum incedunt, seseq; inuicem secant in axe zodiaci, in 12. partes æquales, reperiuntur effecta 12. signa in quarta acceptione. Quare iuxta hanc signi acceptionem nihil erit in vniuerso mundo, quod non in aliquo signo dicatur esse; quoniam hæc 12 signa totum vniuersum constituunt, tanquam partes integrantes, vt nulla sit particula, quantumuis minima in mundo, quæ extra aliquod 12 signorum prædictorum reperiatur.

ASTRONOMI nonnulli quatuor acceptionibus signi, & zodiaci adiungunt alias duas, ita vt quinto modo dicatur zodiacus sola linea ecliptica, quæ quidem est, vt diximus, circumferentia circuli, quam Sol motu annuo proprio describit ab occasu in ortum. Vnde si hæc circumferentia ecliptica in 12 æquales partes secetur, efficiuntur 12. signa in quinta acceptione; Vt signum in quinta significatione non sit aliud, quam duodecima pars lineæ eclipticæ. Sexto deinde modo accipitur zodiacus pro superficie plana circulari, quam concludit circumferentia ecliptica. Quam ob rem, si a signis in quinta acceptione ad centrum mundi rectæ lineæ demittantur, diuidetur totus circulus eclipticus in 12 sectores inuicem æquales, qui 12 signa in sexta acceptione dabunt. Itaque signum in sexta significatione est sector circuli ecliptici, qui sit duodecima pars eiusdem circuli.

CAETERVM tam varia, ac multiplex significatio, seu acceptio zodiaci, & signi excogitata fuit ab artificibus, vt commode omnia, quacunque in mundo sunt, aliquo modo in signo aliquo esse dicerentur. Veruntamen apud Astronomos peritiores sufficit signum in quinta acceptione, vt omnia in aliquo signo dicantur esse. Si enim per polos zodiaci, & per quoduis astrum, seu punctum in mundo, intelligatur superficies circuli transire, dicetur astrum illud, seu punctum, in eo signo esse, ad quod peruenit circumferentia dicti circuli in linea ecliptica, vt apertius docebimus, cum de latitudine stellarum verba fecerimus in officijs eclipticæ lineæ.

OFFICIA ZODIACI, SEV ECLIPTICÆ.

I

EST REGULA, & mensura motus secundi, qui est ab occasu in ortum, quemadmodum Equator est mensura primi motus, qui fit ab ortu in occasum. Sicut enim per Equinoctialem circulum cognoscimus
quantus

quantus sit motus stellarum diurnus, ita quoque per Zodiacum discimus, quanto tempore stellæ fixæ, & planetæ, qui secundum obliquitatem Zodiaci feruntur, suos motus proprios ab occidente in orientem absoluant. Item sicut Aequator est maximus circulus descriptus motu primo, siue diurno, estque cingulum primi motus, ipsum per æqualia diuidens, æqualiterque secundum omnes sui partes a duobus mundi polis semotus; sic etiam Zodiacus est maximus circulus motu secundo descriptus, estque cingulum secundi motus, dirimens eundem bifariam, ac æqualiter distans a polis Zodiaci secundum omnes sui partes.

II.

SUB Ecliptica sunt eclipses luminarium, Solis videlicet, atque Lunæ: ex quo est Ecliptica appellata: Adeo ut quotiescunque Luna in coniunctione cum Sole sub Ecliptica, vel certe prope ipsam fuerit, contingat eclipsis Solis: In oppositione vero cum Sole, eclipsis Lunæ.

III.

ECLIPTICA obliquitate sua est causa inæqualitatis dierum, et noctium, immo origo omnis vicissitudinis temporum anni: Vnde etiam causa secundum philosophos existit generationis, atque corruptionis.

IIII.

DIRIMIT totum calum in duo hemisphæria, quorum illud, quod inter Eclipticam, & polum Eclipticæ Boreum interijcitur, Septentrionale; Aliud vero inter Eclipticam, & polum Eclipticæ Australe positum Meridionale nominatur. Quamuis enim absolute pars illa cali inter polum Arcticum, & Aequatorem collocata, Septentrionalis dicatur, reliqua vero Australis, ut supra in expositione officiorum Aequatoris diximus: tamen placuit Astronomis idem calum ab Ecliptica diuidi in hemisphærium Septentrionale, & Meridionale, forte propter motum secundum ab occasu in ortum. Ita namque fiet, ut quemadmodum una & eadem stella mota a primo mobili motu diurno semper eodem modo est Septentrionalis, vel australis, ita ut propter illum motum non magis ad Aequatorem accedat, vel ab eodem recedat: Sic etiam eadem stella mota ab occasu in ortum motu secundo sit hoc posteriori modo semper eadem ratione Septentrionalis, Meridionalisue: Neque enim propter istum motum vicinior vnquam erit Eclipticæ stella quæcunque, vel remotior ab eadem Ecliptica. Hinc factum est, ut Astronomi aliquando diuidant stellas in Septentrionales, & Australes, habita ratione Eclipticæ,

ptica, & non Æquatoris, ut perspicuum est ex tabula stellarum fixarū, quam in primo cap. descripsimus. Hinc etiam efficitur, ut Planetæ existentes in signo ♄, quod est maxime Septentrionale, & alijs signis Septentrionalibus, dicantur aliquando in tabulis Ephemeridum Meridionales, quia nimirum deuiant ab Ecliptica in Meridiem, quamuis ab Æquatore in Boream declinent: Similiter existentes in signo ♀ maxime Australi, nec non in alijs signis Australibus, denominentur Septentrionales, quoniam videlicet ab Ecliptica in Septentrionem excurrunt, licet ab Æquatore defleant in Meridiem, ut in Theoricis Planetarū explicatur. Hac ratione Sol nunquam dici poterit Septentrionalis, vel Meridionalis quia viam eclipticam nunquam deserit, Idemq; dicendū est de stellis fixis, & cæteris planetis, qui sub Ecliptica ad amussim constituti fuerint.

PRAETER duos modos prædictos accipitur adhuc aliter apud Astronomos pars Borealis, atq; Meridionalis. Nam circulus Verticalis proprie dictus, qui videlicet per verticem capitis, seu Zenith cuiuscunq; loci, & communes sectiones Æquatoris, Horizontisq; incedit, estq; ad Horizontem rectus, diuidit quoque vniuersum celum in duo hemisphæria, quorum illud, quod a dicto Verticali circulo in Boream porrigitur, Septentrionale, alterum autem, quod ad Meridiem vergit, Meridionale vocatur. Hoc pacto intelligit partem Borealem, & Meridionalem Ptolemæus in libello de Analemmate, ipsumq; sequuntur omnes Astronomi, qui horologiorum Solarium descriptiones tradunt. Est enim hæc tertia acceptio partis Septentrionalis, Meridionalisq; commodissima horologiorum descriptionibus. Itaque tribus circulis, nempe Æquatore, Zodiaco, & Verticali proprie dicto tripliciter sphaera ab Astronomis distribuitur in hemisphærium Boreale, et Australe. Quod hoc loco commonere lectorem volui, ut attente consideret, quando scriptores mentionē dictarum partium cæli faciunt, in qua significatione intelligant hemisphæriū Septentrionale Meridionaleue: Ex hac acceptione efficitur, ut Sol in signis Borealibus decurrens iuxta ortum, & occasum dicatur Septentrionalis, reliquo vero diei tempore ante, & post Meridiem, Meridionalis vocetur. Quod quidem intelligendum est in habitatione Boreali.

V.

ECLIPTICA est terminus, a quo computantur latitudines om-

NINTA

nium stellarum, punctorumque celi, quemadmodum Aequator omnes declinationes Astrorum terminat. In hoc enim differt latitudo stellarum ab eorundem declinatione, quod latitudo est distantia ab Ecliptica, declinatio vero est distantia ab Aequatore: Quamvis nonnulli, inter quos etiam est auctor noster, sine ullo discrimine utramque distantiam appellent declinationē. Latitudinem quidem, declinationem ab Ecliptica; Declinationem vero proprie dictam, declinationem ab Aequatore. Sed satius est cum alijs Astronomis cuilibet harum distantiarum proprium ac peculiare attribuere nomen. Vtraque autem distantia est duplex, secundum quod stella quavis recedit ab Ecliptica, vel Aequatore in Boream, aut Meridiem. Nam si stella ab Ecliptica ad Boream vergit, dicitur habere latitudinem Septentrionalem; Si vero in Meridiem deflectit, latitudinem Meridionalem habere pronuntiatur. Eadē ratione stella recedens ab Aequatore versus Septentrionem habet declinationem Septentrionalem seu Borealem; Recedens autem in Austrum declinationem Australem, Meridionalemque obtinet. Latitudinem cuiusunque stellæ metiuntur Astronomi circulo maximo, qui per polos Zodiaci & per centrum stellæ ducitur. Atque hic circulus dici solet circulus latitudinis. Vnde ab Astronomis latitudo stellæ ita definitur. Latitudo stellæ est arcus circuli maximi, qui per Zodiaci polos, & per centrum stellæ incedit, interceptus inter Eclipticam, & verum locum stellæ. Gradus aut Eclipticæ, per quem circulus latitudinis transit, dicitur gradus longitudinis stellæ. Ostendit enim, quot gradus intercipientur inter ipsum, & principium ♈, a quo longitudo stellæ cuiusvis sumi debet, secundum successionem signorum procedendo; Vt longitudo stellæ non sit aliud, quam arcus Eclipticæ ab initio ♈, usque ad circulū latitudinis stellæ secundum signorum seriem computatus. Declinatio vero stellæ cuiuslibet mensuratur circulo maximo per polos mundi, & per centrum stellæ incedente: Qui quidem circulus appellari solet circulus declinationis. Quo circa ita ab Astronomis definiri consuevit declinatio stellæ cuiusque, vel etiam puncti cuiusvis Eclipticæ. Declinatio stellæ, vel gradus eclipticæ, est arcus circuli maximi per mundi polos, & centrum stellæ, seu gradum Eclipticæ propositum incedentis, interceptus inter Aequatorem, & verum locum stellæ, seu gradum Eclipticæ. Tam autem latitudo, quam declinatio ad summum esse potest 90. grad. Nullum enim punctum celi ab Ecliptica, siue ab Aequatore

magis recedere potest, quàm per quadrantem. Vnde fit ut maximam latitudinem habeant poli Zodiaci; Maximam autem declinationem poli mundi; quandoquidem poli cuiusvis circuli maximi per quadrantem ab eius circumferentia separantur.

EX HIS, quæ de latitudine, atque declinatione stellarum diximus, colligitur primo, stellas, seu planetas nonnunquam habere declinationem, nullam autem latitudinem; Cuiusmodi sunt stellæ, quæ extra Aequatorem reperiuntur, & sub Ecliptica præcise collocantur, ut est Sol omni tempore, duobus æquinoctiis exceptis. Secundo, stellas nonnunquam habere latitudinem, nullam vero declinationem; Ut sunt stellæ omnes, quæ extra Eclipticam posita sub Aequatore directe constituuntur. Tertio, stellas nonnunquam carere & latitudine, & declinatione; qualis est Sol tempore æquinoctiorum. Quarto, stellas aliquas habere latitudinem Septentrionalem, & declinationem etiam Septentrionalem; Quales sunt stellæ, quæ & ab Ecliptica, & ab Aequatore in Boream deviant. Quinto, stellas aliquas habere & latitudinem & declinationem Australem; cuiusmodi sunt stellæ, quæ tam ab Ecliptica, quàm ab Aequatore in Austrum recedunt. Sexto, aliquas stellas habere latitudinem Septentrionalem, & declinationem Australem; Ut sunt stellæ posita inter Aequatorem, & eam Eclipticæ medietatē, quæ ad Austrum vergit. Septimo, stellas aliquas habere latitudinem Australem, & declinationem Septentrionalem; cuiusmodi sunt stellæ inter Aequatorem, & medietatem Zodiaci Borealem comprehensæ.

OBITER etiam hic admonendum est, ea puncta Eclipticæ, quæ æque remouentur a punctis æquinoctialibus, in quibus, videlicet Aequator, & Ecliptica se mutuo interfecant æquales habere declinationes: Punctum vero ab alterutro æquinoctiali puncto remotius maiorem declinationem habere: Punctum denique remotissimum, nempe medium inter æquinoctialia puncta, quale est principium ♈, aut ♎, declinationem habere maximam. Ex quo efficitur, in Ecliptica esse duo puncta non declinantia, ipsa scilicet æquinoctialia: Quaterna vero puncta ubique equaliter declinare ab Aequatore, bina videlicet Septentrionalia, ac bina Australia, quoniam semper reperiuntur quatuor puncta, quæ equaliter distant a duobus punctis æquinoctialibus. Eodem modo puncta Eclipticæ, quæ æquales habent declinationes equaliter distabunt a punctis æquinoctialibus: Quod vero punctum maiorem habet

habet declinationem, remotius erit ab æquinoctij puncto: Quod denique maximam declinationem obtinet, remotissimum erit ab æquinoctiali puncto. Hæc autem omnia facile demonstrari possunt ex 31. propos. 2. lib. Theodosii de elementis sphericis, assumptis complementis declinationum, quæ a puncto extra polum Eclipticæ, nempe a polo mundi ad circumferentiam Eclipticæ deducuntur.

VI.

OSTENDIT Ecliptica stellarum, atque planetarum vera loca in Zodiaco, ut non sit difficile beneficio Eclipticæ nosse, in quonam signo, & gradu signi stella, aut planeta quivis existat. In eo enim gradu dicitur esse astrum quodcumque, per quem transit circulus latitudinis astri; ita ut si transiret per 10. gr. Ω v.g. diceretur esse in 10. gr. Ω , &c. Ex quo sequitur, stellas illas, quæ in eodẽ latitudinis semicirculo inter duos polos zodiaci interiecto sunt posite, existere in eodem omnino gradu zodiaci, licet una sit maxime Borealis, & altera maxime Australis. Solis polis zodiaci nõ possunt assignari propria loca in zodiaco, cum non sit maior ratio, cur in hoc potius signo dicantur existere, quam in illo, sed eque bene ad omnia possint puncta Eclipticæ referri.

VII.

ASTRONOMI officio Eclipticæ inuestigant veros motus planetarum, omniumque stellarum fixarum. Est enim verus motus astri cuiuscumque, arcus Eclipticæ ab initio Υ , ad lineam veri motus secundum seriem signorum numeratus, ut in theoricis explicatur. Linea autem veri motus est ea, quæ e centro terræ per stellæ centrum ad Eclipticam educitur: vel certe, si astrum in Ecliptica non fuerit, quæ ad Eclipticam, usque ad circulum latitudinis stellæ extenditur.

DE DVOBVS COLVRIS.



VNT AVTEM alij duo circuli maiores in sphaera, qui dicuntur Coluri; quorum officium est, distinguere solstitia, & æquinoctia. Dicitur autem Colurus a $\kappa\acute{o}\lambda\omicron\nu$ Græce, quod est membrum, & $\delta\acute{\upsilon}\rho\alpha\varsigma$ quod est bos sylvester. Quia quem admodum cauda bouis sylvestris erecta, quæ est eius membrum, facit semicirculum, & non perfe-

Ss ij etum:

ctum : ita Colurus semper apparet nobis imperfectus, quoniam solum vna eius medietas apparet, alia vero nobis occultatur.

COMMENTARIUS.



ERTIO loco post zodiacū agit auctor de duobus circulis Coluris, quoniā hi 2. circuli sunt in trinfeci, et mobiles, alij autē 2. videlicet Merid. ac Horizon, extrinfeci, & imobiles: Itē quia hi duo Coluri per se, & absolute in cælo ponuntur, alij autem duo constituuntur in cælo habita ratione habitationis in terra, & illi duo manent semper ijdē in omni climate, hi vero mutato climate, mutantur quoque necessario. Sunt autē duo Coluri circuli maximi in sphaera, qui per polos mundi ducuntur sese mutuo ad angulos rectos sphaerales interfecantes in ipsis polis, & vna cum sphaera circumuoluuntur. Horum officium ait esse, vt distinguant solstitia, & æquinoctia, hoc est, commonstrent, in quibus punctis Ecliptica solstitia, & æquinoctia contingant, vt mox dicetur.

ADDVĒIT deinde etymologiam huius nominis, cur videlicet hi duo circuli dicantur Coluri, quæ ridicula prorsus existit, & nullius momenti. Propria enim ac vera etymologia est, vt hi circuli dicantur Coluri a vocabulo græco κολοιπος quod significat mutilū, ac imperfectum. Apparent .n. hi circuli habitantibus in sphaera obliqua sēper mutili, imperfectiq; ita vt nec simul vno tempore, nec successiue diuersis temporibus, omnes illorum partes conspici possint. Etenim arcus ipsorum oppositi vtrinq; iuxta mundi polos in sphaera obliqua quacunq; ita sese habent, vt ij quidem, qui iuxta polum eleuatum supra Horizontem existunt, perpetuo oculis obuersione, neq; vnq; e conspectu amoueantur subducunturue; ij vero, qui his opponuntur prope polum sub Horizonte depressum, nunquam producantur in conspectum, sed perpetuo delitescant; adeo vt quo obliquior fuerit sphaera, eo etiam maiores existant arcus perpetuo apparentes, perpetuoq; latentes: Cū tamē omnes alij circuli mobiles in cælo ita sint cōparati, vt aut sēper totos, & integros supra Horizontem videamus, vt sunt circuli minores iuxta polum conspiciuntur; aut penitus nunquam eos intueri liceat, cuiusmodi sunt circuli minores prope polum occultum oppositi prioribus, qui sēper supra Horizontem attolluntur; aut certe totos successiue spacio 24. horarum.

horarum intueamur, vt sunt Zodiacus, Æquator, &c. Hi enim circuli quamuis vno eodemque tempore integri non compareant, tamen intra diem, ac noctem toti supra Horizontem emergunt.

EX HIS perspicuū est, omnes circulos maximos mobiles, qui per polos mundi incedunt appellari posse Coluros, id est, mutilos, ac imperfectos, quia nunq̃ omnes eorum partes supra Horizontē in sphaera quacunq; obliqua ascendunt: Veruntamen hoc nomen tanq̃, proprium sibi vendicarunt duo circuli, qui per quatuor puncta Zodiaci cardinalia ducuntur, seseq; ad angulos rectos in polis mundi diuidunt, ita vt solum bi dicantur peculiari nomine Coluri: Manifestum etiam ex dictis relinquitur, in sphaera recta nullos circulos mobiles dici posse Coluros, quoniam cum nullum sit punctum cali, quod non supra Horizontem ascendat motu primi mobilis, nullus erit quoq; circulus, qui non totus successiue spacio 24 horarum supra Horizontem conspiciatur. Vnde si ij, qui in sphaera recta degunt, nomina circulis caelestibus imposuissent, nullos Coluros vocassent.

COLVRVS igitur distinguens Solstitia transit per polos mundi, & per polos Zodiaci, & maximas Solis declinationes, hoc est, per primos gradus Cancrī, & Capricorni. Vnde primus punctus Cancrī, vbi Colurus iste interfecat Zodiacum, dicitur punctus Solstitij Æstiuales; quia quando Sol est in eo, est Solstitium Æstiuale, & non potest Sol magis accedere ad Zenith capitis nostri. Est autem Zenith punctus in Firmamento directe suprapositus caputibus nostris. Arcus vero Coluri, qui intercipitur inter punctum Solstitij Æstiuales, & Aequinoctialem, appellatur maxima Solis declinatio. Et est secundum Ptolemæum vigintitrium graduum, & vnius, & quinquaginta Minutorum; Secundum Almeonem vero, vigintitrium Graduum, trigintatrium Minutorum.

SIMILITER primus punctus Capricorni, vbi idem Colurus ex alia parte interfecat Zodiacum, dicitur punctus Solstitij hyemalis; Et arcus Coluri interceptus inter punctum illum & Aequinoctialem, dicitur alia maxima Solis declinatio, & est æqualis priori.

DIXIMVS supra duos esse Coluros, alterum Solstitiorum, æquinoctiorum alterum, quod & auctor insinuauit, dum dixit officium horum circularum esse, distinguere Solstitia, & æquinoctia; Ideo vtrumque iam seorsim explicat, incipiens a Coluro solstitiorum. Ait igitur, eum Colurum distinguere, solstitia, hoc est, appellari Colurum solstitiorum, qui & per polos mundi, & per polos Zodiaci, nec non per maximas Solis declinationes describitur. Vbi declarat, principia ☊ & ☋, esse puncta solstitialia, illud quidem, punctum solstitij æstiu, hoc vero, solstitij hybernici; quoniam Sol existens in primo puncto ☊ facit solstitium æstiuum, & non potest magis ad zenith, hoc est, ad punctum cæli capiti nostro suprapositum, accedere: Existens autem in principio ☋, efficit solstitium hyemale, & non potest magis a nobis recedere. Item duos arcus Coluri Solstitiorum, qui inter dicta puncta solstitialia, & Equatorem interijciuntur, appellari maximas Solis declinationes, quæ æquales sunt inuicem, vt inferius demonstrabimus. Verum de hac maxima Solis declinatione, & Solstitio plura dicemus in officijs horum circularum.

ALTER quidem Colurus transit per polos mundi, & per prima puncta Arietis, & Libræ, vbi sunt duo æquinoctia: Vnde appellatur Colurus distinguens æquinoctia. Isti autem duo Coluri interfecant sese super polos mundi ad angulos rectos sphaerales. Signa quidem Solstitiorum, & æquinoctiorum patent his versibus.

Hæc duo solstitium faciunt Cancer, Capricornus:

Sed noctes æquant Aries, & Libra diebus.

COMMENTARIVS

DOCET alterum Colurum, qui per polos mundi, & per initia ♈, & ♎, transit, vocari Colurum æquinoctiorum, seu distinguentem æquinoctia; quia Sol in dictis punctis existens efficit diem æqualem nocti. Atq; hi duo Coluri, inquit, se mutuo interfecant in polis mundi ad angulos rectos sphaerales. Est autem angulus sphaeralis ille, qui efficitur in superficie conuexa sphaeræ ex sectione duorum circularum maximorum; Vnde si circulus circulum ita secet, vt efficiantur vtrobiq; duo

duo anguli æquales, appellabitur vterq; angulus rectus sphaeralis: Si vero efficiuntur anguli inæquales, maior dicetur obtusus sphaeralis; minor autē acutus. Quod autem Coluri sese mutuo in polis ad angulos rectos interfecent, perspicuum est ex 20. propos. 1. lib. Theod. cum vterq; per polos alterius transeat: Sunt enim principia ♈, ♊, ♎, ♋, in quibus nimirum Colurus æquinoctiorum, & Aequator secant se mutuo, poli Coluri Solstitiorum; Puncta vero, in quibus Colurus Solstitiorum, & Aequator se mutuo secant, poli Coluri æquinoctiorum, vt constat ex definitione poli.

OFFICIA VTRIVSQUE COLVRI

I

COMMONSTRANT duo Coluri quatuor puncta principalia in Zodiaco, quæ Cardinalia dicuntur, & in quibus ex motu Solis maximæ temporum mutationes fieri solent, vt Ver, Æstas, Autumnus, & Hyems; qualia sunt principia ♈, ♊, ♎, & ♋. Vnde & totus Zodiacus ab eisdem Coluris in dictis quatuor punctis secabitur in quatuor Quadrantes correspondētes quatuor illis anni temporibus: Immo & Aequator ab eisdem in quatuor Quadrantes distribuetur, quorum maximus est vsus, vt constabit ex 3. cap. in ortu & occasu signorum cognoscendo: Eadem ratione ijdem Coluri omnes circulos parallelos, seu æquidistātes Aequatori in quatuor Quadrantes diriment, vt facile demonstrari potest ex sphaericis elementis Theodosij.

II

COLVRS Solstitiorum, qui nimirum & Aequatorem, eius quæ parallellos omnes, & Zodiacum, siue Eclipticam, ad rectos angulos secat, per 20. propos. 1. lib. Theod. cum per horum circulorum polos incedat, ostendit duo puncta solstitialia, nempe prima puncta ♊ & ♎, quæ non idcirco solstitialia dicuntur, quod Sol ad ea delatus in sistat, & commoretur aliquandiu; Hoc enim falsum est, cum nunq̃ in Zodiaco conquiescat, aut cursus suos intermittat, vt experientia quotidiana testatur; sed quod cum Sole existente prope illa puncta aliquot diebus nec vmbra Meridianæ varientur, sed eiusdem sint longitudinis, quoad sensum, nec diurna, nocturnaq; spacia notabiliter augeantur, vel diminuātur, consistere Sol quodāmodo videatur in dictis punctis. Vel etiam, quia cum ea Sol attingit, non pronebitur vterius, sed

sed inhihet cursum, seseque rursus ad oppositum mundi polum conuertit, ita ut in dictis punctis Sol, quantum ad accessum, & recessum ab uno polo ad alterum, stare quodammodo videatur, cum sese ad oppositam celi partem conuertat. Vnde ab hac conuersione Solis a Græcis dicuntur eadem puncta τροπικὰ. Itaque Solstitium nihil erit aliud, quàm finis recessus Solis ab Aequatore, & principium accessus ad eundem. Est autem duplex Solstitium, æstiuum videlicet, quod fit Sole existente in principio ♈, si de hemisphærio Boreali loquamur, quādo nimirum est æstas; & hyemale, quod contingit, Sole comorante in principio ♎, quando videlicet hyems imminet. In illo Sol vicinissimus nostro vertici capitis existit: in isto vero ab eodem remotissimus. Item illud absolute, atque simpliciter nonnulli Solstitium dicunt, hoc vero Brumam. Ita appellauit quoque Ouidius Solstitium hyemale 1. lib. de Fast. cū dixit.

Bruma noui prima est, veterisque nouissima Solis,
Principium capiunt Phæbus, & annus idem.

SOLSTITIVM æstiuum non semper eodem die anni contingit. Nam olim circa Olympiadum initium fiebat prima die Iulij, quæ Græcis annum inchoabat; Tempore Natiuitatis CHRISTI, 24. die Iunij; Hoc vero seculo, nimirum anno 1570. idem accidit 12 die Iunij fere.

SOLSTITIVM quoque hybernum, eodem pacto sedē suam mutat. Nam circa initium olympiadum contingebat fere prima die Ianuarij, a qua Iulius Cæsar, & nunc Ecclesia Romana, annum inchoauit; Circa Natiuitatem Domini 25 die Decembris; Nunc autem idem in 12. diem eiusdem mensis incidit fere.

CAUSA huius anticipationis est, quod Iulius Cæsar, quem Ecclesia Romana est secuta, plus æquo tribuit quantitati vnius anni. Constituit enim annum Solarem dierum 365 & 6. horarum; Vnde quolibet quarto anno intercalabat diem integrum, ex 24. horis cōflatum, quem annum Bissextum vocabat, constantem diebus 366. Cum tamen annus Solaris secundum Astronomos peritiores contineat dumtaxat dies 365 horas 5. Min. 49. Secun. 16. ita ut annus Romanus, quo Ecclesia vtitur, superet annum verum iuxta calculum Alphonsi regis Hispaniæ, Minutis 10. vnius horæ & secundis 44. Hinc fit, ut totidem Minutis, Secundis-

Secundisque quolibet anno solstitia anticipent sedes suas; quia quando Sol ad idem punctum Solstitij reuertitur, defunt ad annum Romanum complendum dicta Minuta 10. Secunda 16. vnius horæ: In annis vero 400. præcurrant sedes suas diebus integris fere tribus. Quo circa, ne in posterum Solstitia amplius dies in Calendario annotatos anteuertant, necessariū erit, in annis 400. tres annos Bissextos omittere, hoc est, tres annos, qui deberent esse Bissexti, dierum scilicet 366. censere pro communibus, dierum nimirum 365. Ita enim fiet, vt tres illi dies integri restituantur. Quod si anni quantitas ad amissum congrueret mutui annuo Solis, nulla cerneretur anticipatio Solstitiorum, sed eisdem semper anni diebus recurrerent: quemadmodum etiam videmus festos dies immobiles statis semper diebus redire. Nunc autem, nisi Calendarium corrigatur, continget, vt in spacio annorum 24500. Solstitia, & æquinoctia vicissim inter se permutatura sint sedes, ita vt Ver incidat in Septembrē, Autumnus in Martium, Brumale frigus in Iunium, & æstiuī calores in Decembrem, quando Christus natus est: In spacio tamen annorum 49000. restituentur tam Solstitia, quàm æquinoctia ad pristinas sedes. Hoc tempore antecefferunt a sedibus antiquis tempore Iulij Cæsaris notatis per dies ferme 12. Non solum autē Solstitia mutant sedes suas in anteriores dies Calendarij, vt dictum est, sed etiam magis accedunt ad Aequatorem, vel ab eodem recedunt. Non enim semper eodē interuallo deprehensa sunt Solstitia ab Aequatore dissidere, vt statim dicemus, cum de maxima Solis declinatione verba fecerimus.

III.

IDEM Colurus Solstitiorum partitur zodiacum, siue Eclipticam in duos semicirculos, quorum ille, qui a principio ♈, per ♋, vsque ad finem ♊, porrigitur, Ascendens; alter vero a principio ♉, per ♌, vsque in finem ♎, Descendens vocatur, si rationem nimirum habeamus habitationis Borealis, vt supra, cum de ordine signorum differeremus, explicauimus.

IIII.

CIRCVLVS idē distinguit duodecim signa zodiaci in duas classes: In prima classe continentur sex signa, nempe ♈, ♉, ♊, ♋, ♌, ♍, quæ recte oriuntur in sphaera obliqua Boreali: In secunda classe comprehenduntur signa reliqua sex, vt ♎, ♏, ♐, ♑, ♒, ♓, quæ

qua oblique oriuntur, vt in 3. cap. exponemus.

V.

ADHVC circulus hic distinguens Solstitia metitur maximas declinationes Solis. Quando enim Sol ad hunc circulum proprio motu ab occasu in ortum peruenit, siue ex parte Boreali, vbi est principium ♄, siue ex parte Australi, vbi est principium ♋, maxime ab Aequatore declinat: Vnde in præfatis punctis maximam dicitur habere declinationem, quoniam vltra ea non amplius excurrit in Boream, Meridiem, sed reuertitur ad Aequatorē: Quam quidem maximam declinationem determinat Colurus Solstitiorum. Etenim tanta est maxima Solis declinatio, quantus est arcus coluri solstitiorum interceptus inter Aequatorem, & punctum vtriuslibet solstitij.

HAC AUTEM maxima declinatio Solis varia reperta fuit ab Astronomis in temporibus diuersis, propter motum trepidationis octauæ sphaeræ, quo omnes inferiores sphaeræ mouentur, vt dictum est in primo cap.

NAM PTOLEMAEVS deprehendit maximam Solis declinationem comprehendere gradus 23. Minuta 51. Secunda 20. qualem fere auctor noster asseruit ex sententia Ptolemæi.

MAHOMETES Aratenfis inuenit eandem gr. 23. mi. 35.

ARZAHEL Hispanus eam obseruauit esse gr. 23. min. 34.

ALMEON reperit eandem esse gr. 23. mi. 33. vt retulit auctor.

PROPHATIVS Iudæus numerauit eam gr. 23. min. 32.

IOANNES Regiom. asseruit eam esse grad. 23. min. 30.

DOMINICVS Maria Italus inquit eandē habere gr. 23. mi. 29.

IOANNES VVernerus Norimbergensis eidem tribuit grad. 23. min. 28. sec. 30.

NICOLAUS Copernicus eandem pronunciauit grad. 23. minut. 28. Secun. 20.

DEMONSTRAVIT autem Copernicus, hanc maximam Solis declinationem regulari motu decreuisse, & decreturam esse vsque ad 23. grad. & 28. min. non amplius: Postea rursus eandem accreturam vsque ad gr. 23. mi. 52. Ita vt maxima hæc sit, minima vero illa; Differentiaque inter maximam, & minimam complectatur 24. min.

INTER omnes autem prædictas maximas solis declinationes communis

munis schola Astronomorū retinet eā, quam Ioanes Regiom. summus Astronomus obseruauit, nimirum grad. 23. Min. 30. Quamuis admodum probabile sit, eam forte esse tantum grad. 23 Min. 28, paulo amplius, qualem posuit Copernicus. Veruntamen ne a communi sententia recedere videamur, eandem in sequentibus assumemus grad. 23. Min. 30. ob eam vel præcipue causam, quod 2. Mi. non inducant notabilem differentiam, & quod 30. Min. sint dimidia pars vnius gradus.

MODVS, quo Astronomi maximam Solis declinationem obseruant, inter alios hic est præcipuus. Obseruetur circa solstitium æstiuū, nempe circa diem 12 Iunij hoc tēpore, Solis altitudo Meridiana summa diligentia, donec ea maxima deprehendatur; In ea enim habet Sol maximam declinationem in æstate: Deinde idem fiat circa Solstitium brumale, donec altitudo Solis Meridiana minima inueniatur; In ea. n. Sol maxime declinat ab Aequatore in Austrum. Si igitur minimam hanc altitudinem meridianam ex maxima illa detrahamus, & reliquos gradus bifariam diuiserimus, habebimus maximam Solis declinationem ex vtraq; parte Aequatoris, quoniā maxima declinatio Borealis æqualis est maxime Australi, vt mox demonstrabimus, quod & auctor dixit. EXEMPLVM. Ioannes Regiom. Viennæ deprehendit circa Solstitium æstiuum maximam Solis altitudinē meridianam grad. 65. Min. 30. Circa solstitium vero brumale minimam Solis altitudinem meridianam offendit grad. 18. Min. 30. qua ablata a priori remanent grad. 47. quorum medietas, nempe grad. 23. Min. 30. præbent maximam Solis declinationem. Porro vtrique altitudini meridianæ, & maximæ, & minimæ captandæ aptissimum erit instrumentum, Quadrans eximiæ magnitudinis, vt in eo etiam Minuta Graduum designari queant, in quo linea fiduciæ circumuoluatur circa eius centrum. Si enim hic quadrans in plano, quod Horizonti æquidistet, ita statuatur, vt rectus illi plano insistat, & vnū latus eius directe lineæ meridianæ respondeat, centrumq; eiusdem Boream respiciat, facilimo negotio dictæ altitudines meridianæ reperientur. Constructionem huius quadrantis luculenter explicatam inuenies apud Orontium Delphinatē in sphaera, quam conscripsit.

COGNITA maxima Solis declinatione, veniemus per doctrinā sinuum in notitiam declinationum omnium punctorum Eclipticæ. Quoniam enim, vt demonstrat Ioannes Regiom. in Epitome Almagesti lib.

1. propos. 18. Geber Hispalensis lib. 2. & Petrus Nonius Lusitanus
 propos. 2. secunda pars de Crepusculis, Sicut se habet sinus totus
 ad sinum maximæ declinationis, ita se habet sinus arcus, quo distat
 punctum Eclipticæ datum ab alterutro punctorum æquinoctialium, ad
 sinum declinationis eiusdem puncti; si iuxta regulam proportionum
 multiplicetur sinus maximæ declinationis in sinum arcus, quo datum
 punctum Eclipticæ a quouis puncto æquinoctij remouetur, nempe a
 viciniore, & numerus productus per sinum totum diuidatur, quod fiet
 reijciendo a producto quinque figuras ad manum dexteram, (sumimus
 enim nunc sinum totum esse particularum 100000) proficiet sinus,
 cuius arcus inuentus ex tabula sinuum offeret illico declinationem pū-
 cti propositi. **EXEMPLVM.** Posita declinatione maxima Solis
 grad. 23. Min. 30. libet peruestigare declinationem octauæ gradus $\eta\psi$,
 qui quidē recedit ab æquinoctio autumnali grad. 22. Multiplico igitur
 sinum maximæ declinationis positæ, nempe 39874. in sinum distantie
 propositæ, hoc est, gr. 22. videlicet in. 37460. produceturq; numerus
 1493680040, a quo reiectis quinque figuris ex parte dextra, rema-
 nebit sinus 14936, cui in tabula Sinuum respondet arcus gra. 8. Mi.
 35. Tantam igitur dicemus esse declinationem octauæ gradus $\eta\psi$. Eo
 sic de cæteris.

HAC ARTE supputauimus sequentem tabulam, in qua conti-
 nentur declinationes omnium graduum zodiaci, una cum tertijs parti-
 bus graduum. Quoniam vero, vt supra diximus, in zodiaco
 semper reperiuntur quaternæ puncta, quæ habent æquales de-
 clinationes, sufficit computare declinationes omnium gra-
 duum, & Minutorum vnius Quadrantis. Nam puncta
 aliorum trium Quadrantum facile huius Quadran-
 tis partibus accommodabuntur, vt in sphaera
 aliqua materiali videre licet, &
 perspicuum esse potest in
 hac subsequenti
 tabula:

IOAN. DE SACRO BOSCO 333
DECLINATIONES PUNCTORVM
ECLIPTICAE AB AEQVATORE.

Signa	♈	♉	♊	♋	♌	♍	Signa
G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.
0 0	0 0	11 30	20 12	30 0			
0 20	0 8	11 37	20 16	29 40			
0 40	0 16	11 44	20 20	29 20			
1 0	0 24	11 51	20 25	29 0			
1 20	0 32	11 58	20 29	28 40			
1 40	0 40	12 15	20 33	28 20			
2 0	0 48	12 12	20 37	28 0			
2 20	0 56	12 19	20 41	27 40			
2 40	1 4	12 26	20 45	27 20			
3 0	1 12	12 33	20 49	27 0			
3 20	1 20	12 39	20 53	26 40			
3 40	1 28	12 46	20 56	26 20			
4 0	1 36	12 53	21 0	26 0			
4 20	1 44	13 0	21 4	25 40			
4 40	1 52	13 7	21 8	25 20			
5 0	2 0	13 13	21 11	25 0			
5 20	2 8	13 20	21 15	24 40			
5 40	2 15	13 27	21 18	24 20			
6 0	2 23	13 33	21 22	24 0			
6 20	2 31	13 40	21 25	23 40			
6 40	2 39	13 46	21 28	23 20			
7 0	2 47	13 53	21 32	23 0			
7 20	2 55	14 0	21 35	22 40			
7 40	3 3	14 6	21 39	22 20			
8 0	3 11	14 13	21 42	22 0			
8 20	3 19	14 19	21 45	21 40			
8 40	3 27	14 25	21 48	21 20			
9 0	3 35	14 32	21 51	21 0			
9 20	3 42	14 38	21 54	20 40			
9 40	3 50	14 45	21 57	20 20			
Signa	♎	♏	♐	♑	♒	♓	Signa

314 COMMENT. IN II. CAP. SPHÆRÆ

Signa	♊	♋	♌	♍	♎	♏	Signa
G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.
10 0	3 58	14 51	22 0	20 0			
10 20	4 6	14 57	22 3	19 40			
10 40	4 14	15 4	22 6	19 20			
11 0	4 22	15 10	22 9	19 0			
11 20	4 30	15 16	22 12	18 40			
11 40	4 38	15 22	22 15	18 20			
12 0	4 45	15 28	22 17	18 0			
12 20	4 53	15 35	22 20	17 40			
12 40	5 1	15 41	22 22	17 20			
13 0	5 9	15 47	22 25	17 0			
13 20	5 17	15 53	22 28	16 40			
13 40	5 24	15 59	22 30	16 20			
14 0	5 32	16 5	22 32	16 0			
14 20	5 40	16 11	22 35	15 40			
14 40	5 48	16 17	22 37	15 20			
15 0	5 55	16 23	22 39	15 0			
15 20	6 3	16 28	22 41	14 40			
15 40	6 11	16 34	22 43	14 20			
16 0	6 19	16 40	22 46	14 0			
16 20	6 26	16 46	22 48	13 40			
16 40	6 34	16 52	22 50	13 20			
17 0	6 42	16 57	22 52	13 0			
17 20	6 49	17 3	22 54	12 40			
17 40	6 57	17 9	22 56	12 20			
18 0	7 5	17 14	22 58	12 0			
18 20	7 12	17 20	22 59	11 40			
18 40	7 20	17 25	23 1	11 20			
19 0	7 28	17 31	23 3	11 0			
19 20	7 35	17 36	23 4	10 40			
19 40	7 43	17 42	23 6	10 20			
20 0	7 50	17 47	23 7	10 0			
20 20	7 58	17 52	23 9	9 40			
20 40	8 5	17 58	23 10	9 20			
Signa	♐	♑	♒	♓	♈	♉	Signa

IOAN. DE SACRO BOSCO

335

Signa	Ⅴ	Ⅵ	Ⅷ	Ⅸ	Ⅹ	Ⅺ	Signa
G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.
21 0	8 13	18 3	23 12	9 0			
21 20	8 20	18 8	23 13	8 40			
21 40	8 28	18 14	23 14	8 20			
22 0	8 35	18 19	23 15	8 0			
22 20	8 43	18 24	23 16	7 40			
22 40	8 50	18 29	23 18	7 20			
23 0	8 58	18 34	23 19	7 0			
23 20	9 5	18 39	23 20	6 40			
23 40	9 13	18 34	23 21	6 20			
24 0	9 20	18 49	23 24	6 0			
24 20	9 28	18 54	23 23	5 40			
24 40	9 36	18 59	23 24	5 20			
25 0	9 42	19 4	23 24	5 0			
25 20	9 49	19 9	23 25	4 40			
25 40	9 57	19 13	23 26	4 20			
26 0	10 4	19 18	23 26	4 0			
26 20	10 11	19 23	23 27	3 40			
26 40	10 19	19 28	23 27	3 20			
27 0	10 26	19 32	23 28	3 0			
27 20	10 33	19 37	23 28	2 40			
27 40	10 40	19 41	23 29	2 20			
28 0	10 47	19 46	23 29	2 0			
28 20	10 54	19 50	23 29	1 40			
28 40	11 2	19 55	23 30	1 20			
29 0	11 9	19 59	23 30	1 0			
29 20	11 16	20 3	23 30	0 40			
29 40	11 23	20 8	23 30	0 20			
30 0	11 30	20 12	23 30	0 0			
Signa	Ⅻ	ⅰ	ⅱ	ⅲ	ⅳ	ⅴ	Signa

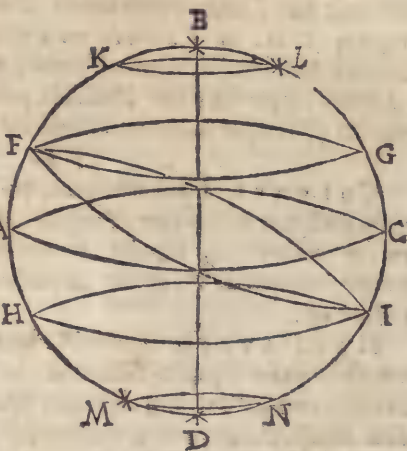
VSVS

SI SIGNVM, cuius graduum declinationes desiderantur, in superiori linea tabulæ repertum fuerit, accipiendi erunt gradus, ac minuta in sinistra tabulæ parte; Si vero in linea tabulæ inferiori fuerit repositum signum, in dextra parte erunt gradus sumendi cum minutis; & illico in communi concursu signi, & gradus accepti, offendentur gradus, ac minuta declinationis. EXEMPLVM. Scire lubet, quantum declinet 17. grad. \mathfrak{M} ab Equatore. In sinistra igitur parte tabulæ accipio 17. gradum \mathfrak{M} . (Nam hoc signum collocatur in superiori parte tabulæ) & in communi angulo sub \mathfrak{M} , reperio grad. 16. min. 57. Tantam igitur pronuncio esse declinationem 17. grad. \mathfrak{M} . Item inuestigandum est, quantam habeat declinationem 23. grad. 40. min. \mathfrak{S} . Quoniam igitur hoc signum est in parte tabulæ inferiori, inuenio in parte sinistra dicto gradui 23 & 40. min. supra signum \mathfrak{S} , respondere grad. 21. min. 25. Atque tanta est declinatio quesita. Quod si minuta proposita non reperiuntur in tabula prædicta, sumenda erunt declinationes minutorum proxime maiorum, & proxime minorum, perque earum differentiam elicienda pars proportionalis, quæ adijcienda quidem erit de declinationi minutorum proxime minorum, si signum propositum fuerit superius: Detrahenda vero ab eadem declinatione minutorum proxime minorum, si signum inferius fuerit.

EXEMPLVM vtriusque. Volo declinationem grad. 4. min. 27. signi \mathfrak{II} . Quoniam igitur 27 min. non reperiuntur in dicta tabula, accipio differentiam declinationum 20. & 40. mi. quarti gr. signi \mathfrak{II} , quæ est 4. Min. & per regulam proportionum inuenio 7. Minutis, (quibus 27. minuta superant 20 minuta) respondere Minuta 1 hoc est. Min. 1. Sec. 24. quandoquidem 20 minutis (quibus 40 minuta superant 20 minuta) respondent 4 minuta differentie. Et quia signum \mathfrak{II} est superius, adijcienda erunt Min. 1. sec. 24. declinationi 4. grad. 20. Min. \mathfrak{II} , nempe gradibus 21 minutis 4. Atq; ita declinatio 4. grad. 27. min signi \mathfrak{II} . completetur grad. 21. Min. 5. Secun. 24. Pari ratione volo declinationem 25. grad. min. 27. signi \mathfrak{D} . Quoniam igitur signum propositum est inferius, detraho eandem partem proportionalem videlicet Min. 1. Sec. 24. ex declinatione grad. 25. Min. 20. \mathfrak{D} hoc est. ex grad. 21. min. 8. remanebitq; declinatio proposita graduum

grad. 21. Min. 6. Sec. 36.

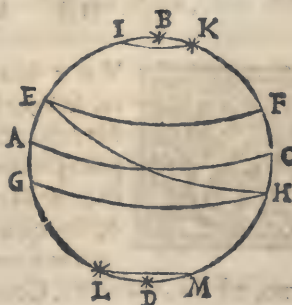
PORRO maxima Solis declinatio Borea equalis est maxime declinationi Australi, vt auctor dixit; quod quidē facile hac ratione demonstrari potest. Sumatur aliqua sphaera, i qua Colurus Solstitiorum sit $ABCD$; Aequator AC ; Zodiacus sine Ectiptica FI ; Tropicus ☉, FG ; Tropicus ♋, HI ; Maxima Solis declinationes, AF , Borea, CI , Austrina. Quoniam igitur Semicirculus ABC ,



Semicirculo FBI , equalis est, dempto communi arcu FB , erit AF . maxima Solis declinatio Borea equalis arcui CI , videlicet, maxime declinationi Solis Austrinae, quod est propositum.

VI.

SOLSTITIORVM circulus mensurat quoq; distantias polorum Zodiaci a polis mundi. Est enim hac distantia tanta, quantus est arcus Coluri Solstitiorum inter duos polos, nempe polum mundi, & polum Zodiaci, interceptus. Sunt autem duae haec distantiae polorum Zodiaci a mundi polis aequales maximis declinationibus Solis. Repe-
tatur enim sphaera, in qua poli mundi B, D ; poli Zodiaci KL , Maxima Solis declinationes AE, CH . Quoniam igitur Quadrans AB , Quadranti EK est equalis, ablato communi arcu EB , remanebit arcus AE , nempe maxima declinatio Solis arcui BK videlicet distantia vnius poli ab altero, equalis: Eadem ratione erit CH , altera maxima Solis declinatio equalis arcui DL , scilicet alteri



vV distantia

distantia poli Zodiaci a polo mundi, si nimirum assumantur duo Quadrantes C D. H L. Vnde manifestum est tantum distare polum Zodiaci Boreum a polo mundi Boreo, quantum recedit a polo mundi Australi Australis polus Zodiaci, propterea quod utraq; distantia equalis est utrique maxima declinationi Solis.

VII

COLVRVS Æquinoctiorum, qui videlicet Æquatorem ad angulos rectos, at Eclipticam ad angulos obliquos secat, cum per illius polos, & non per huius incedat, demonstrat duo puncta æquinoctialia, nempe principium γ , & α , in quibus contingunt æquinoctia, ut dictum est.

HAEC AVTEM æquinoctia mutant in Calendario sedes suas - non aliter quam de solstitijs diximus, ob nimiam anni quantitatem, quam Ecclesia cum Iulio Cesare obseruat. Nam olim circa initium Olympiadum Æquinoctium Vernum continebat prima die Aprilis fere. Tempore Natiuitatis Christi circa 25. diem Martij. Nunc vero 10. die eiusdem mensis Martij. Æquinoctium autem alterum in Autumno incidebat in exordio Olympiadum in principium fere Octobris. Tempore Natiuitatis Domini in 24. diem Septembris. Nunc autem idem fere fit 13. die Septembris.

VIII.

IDEM Colurus Æquinoctiorum secat Eclipticam in duos Semicirculos, Borealem scilicet, & Australem. De quibus supra.

DE MERIDIANO.



VNT iterum duo alij circuli maiores in sphaera, scilicet Meridianus, & Horizon. Est autem Meridianus, circulus quidam transiens per polos mundi, & per Zenith capitis nostri. Et dicitur Meridianus, quia ubicunq; sit homo, & in quocunq; tempore anni, quando Sol motu firmamenti peruenit ad suum Meridianum, est illi, meridies. Consimili ratione dicitur circulus medij diei.



EXPLICATIS quatuor circulis maioribus, qui dicuntur intrinseci, seu mobiles, agit nunc de reliquis duobus maioribus circulis, qui extrinseci, immobilesue appellantur, nempe de Meridiano, atq; Horizonte. Prius autem exponit Meridianum circulum, quia dignior, nobiliorque existit, tum quia est in medio hemisphaerio, vbi astra maximas habent eleuationes, & virtutes; vt mox dicemus; tum quia ab hoc circulo Astronomi dies inchoant, non autem ab Horizonte, vt vulgus consuevit. Desinit igitur circuli Meridianum, dicens eum transire per mundi polos, & Zenith, siue verticem capitis; qualis est ille, qui in materiali sphaera omnibus super eminet, sustinetq; axem mundi, circa quem reliqui vertuntur. Deinde docet, hunc circulum vocari Meridianum a meridie, quia videlicet Sol motu primi mobilis ad eum delatus quocumq; anni tempore efficit meridiem, siue medium diem. Vnde eandem ob rationem ait eum appellari circulum medij diei, quia nimirum diuidit diem artificialem in duas partes aequales.

SOLET etiam hic circulus ab Astronomis nūcupari Linea medij celi, vel medij diei; Cuspis regalis; Cardo regius; principium decimi domicilij caelestis; medium celi, & alijs huiusmodi nominibus. Est autem hic circulus concipiendus in calo immobilis prorsus, & semper fixus in eodē loco. Cum enim necessario transire debeat per verticem illius loci, cuius Meridianus dicitur; vertex autem non mutetur in eodem loco; Si aliquantisper moueretur, discederet a loci vertice, & sic non diuideret diem artificialem in duas partes aequales, neq; Horizontem ad angulos rectos secaret: quae tamen omnia in Meridiano requiruntur.

ET NOTANDVM, Quod ciuitates, quarum vna magis accedit ad Orientem, quam alia, habent diuersos Meridianos.

COMMENTARIVS

QVONIAM dixerat, Meridianum per Zenith, seu verticem capitis transire, ex quo efficitur, vt quemadmodum non omnia loca ter

Vv ij ræ eidem

ra eidem puncto cali subijciuntur, ita quoq; non omnia eundem habere posse Meridianum, docet nunc meridianos variari in diuersis ciuitatibus duntaxat, quarum vna orientior est, quam altera.

HINC manifestum est, tot esse concipiendos Meridianos diuersos, quot sunt Zenith, seu puncta verticalia in aliquo circulo parallelo ab ortu in occasum, qui tamen omnes sese interfecabunt in polis mundi: Qua ratione vna eademque ciuitas plures continebit Meridianos. Locus enim quo magis fuerit Orientalis, eo etiam Meridianum habebit magis Orientalem, si præcise, ac Geometice loquamur. Veruntamen si sensus iudicium consulere velimus; in 300. fere stadiorum spacio ab ortu in occasum, vt auctor est Proclus in sphæra, quæ efficiunt milliaria Italica 37. & semis in circulo maximo, comprehenduntque min. 36. vix vlla accidit Meridiani variatio sensibilis. Nam in tanto spacio, ait, discerni sensibili ter incipiunt puncta verticalia. Vnde cum totus Equator comprehendat min. 21600. & quilibet Meridianus per duo min. e diametro opposita incedat, erunt in toto ambitu cali constituendi Meridiani 300. Ita enim inter quoscunque duos proximos intercedent min. 36. quæ constituunt milliaria Italica 37. & semis, siue stadia 300. vt vult Proclus. Hoc igitur modo non solū vna & eadem ciuitas eundem habebit Meridianum, quoad iudicium sensus; Verum etiam duæ ciuitates, vel etiam plures, dummodo vna non sit 36. minutis magis orientalis, quam alia.

COSMOGRAPHI vero cum Ptolemæo per polos mundi, & singulos gradus Equatoris Meridianos circulos describunt. Quo fit ut in vniuersum sint Meridiani 180. quoniā quilibet transit per 2. grad. oppositos. Primus Meridianus transit per insulas Fortunatas, quæ nunc Canaria dicuntur, suntque in oceano occidentale prope Africam, & Lusitaniam, a quibus longitudes ciuitatū initium sumunt apud Cosmographos, vt paulo infra explicabitur; Secundus vero per primum gradum Equatoris, qui primum Meridianum sequitur versus ortum progrediendo; Tertius deinde per secundum gradum, & ceteri eodem modo deinceps. In globo autem Cosmographico, & in descriptionibus orbis, quæ Mappæ mundi dici solent, describuntur a Cosmographis Meridiani duntaxat 12. qui totum terræ circuitum in 24. partes æquales diuidunt, eam forte ob causam, vt inter quoslibet duos proximos intercipientur grad. 15. qui efficiunt vnā horam. Ita enim facile cognoscetur

cognoscetur, quot horis vni ciuitati citius meridies efficiatur, quam alteri: Nam si vna ciuitas ab altera remoueatur tribus meridianis versus ortum, habebit tribus horis prius meridiem &c.

ARCVS vero Æquinoctialis interceptus inter duos Meridianos, dicitur longitudo ciuitatum. Si autem duæ ciuitates eundem habeant Meridianum, tunc æqualiter distant ab Oriente, & Occidente.

COMMENTARIVS.

OBITER explicat, occasione sumpta a Meridiano circulo, quid sit ciuitatum longitudo, dicens eam esse arcum Aequatoris interceptum inter duos Meridianos duarum ciuitatum. Quod intelligendum est, si Meridianus alter trāseat per insulas Fortunatas, a quo longitudo ciuitatum sumitur; Nam arcus inter quosuis duos Meridianos dicitur differentia longitudinū. De qua re paulo post plura verba faciemus. Quod si duæ ciuitates eundem obtineāt Meridianum, dicentur æqualiter distare ob oriente, & occidente, eandemque habere longitudinem.

OFFICIA MERIDIANI

I

MERIDIANVS circulus determinat tempus semidiurnum, & seminocturnum diei, noctisque artificialis, ostendendo puncta meridiæ ac mediæ noctis. Diuidit enim Meridianus diēs, & noctes in spacia æqualia, diem quemcunque in tempus antemeridianum. seu matutinum, & in pomeridianum, siue vespertinum; Noctem quoque in horas, quæ mediam noctem antecedunt, & in eas, quæ eandem consequuntur.

II

IN EO omnia astra maximam, quam habere possunt, altitudinē siue eleuationem supra Horizontem possident, habentq; intensissimum vigorem ac potentiam, cum in eo constituta agant in hac inferiora per lineas, quæ magis rectos, siue minus obliquos angulos efficiunt, vt experimur luce clarius in Sole, qui in Meridiano circulo positus vehementius inferiora hæc calefacit, ac desiccet, vaporesq; consumit, quam in vlla alia calī parte.

IN EO.

III

IN EODEM collocatur Zenith, seu vertex cuiusq; regionis, a quo facile per Meridianum metiemur astrorum distantias, quando in Meridiano constituta fuerint: Eodemq; modo mensurabimus intervalla omnium circularum parallelorum & a nostro vertice, & inter sese.

IIII

INDICAT nobis, quanta sit Solis, aliorumq; syderum altitudo meridiana, quam habent in Meridiano circulo posita, cuius maximus est usus apud Astronomos. Est enim altitudo stellæ cuiuslibet meridiana, arcus Meridiani circuli interceptus inter Horizontem & stellam in Meridiano circulo constitutam, dummodo arcus ille Quadrantem non superet, sed vel sit præcise Quadrans, ut si stella in vertice capitis constiterit, vel certe Quadrante minor, ut dum stella inter Horizontem, & verticem fuerit interiecta.

V.

ASTRONOMI initium diei naturalis, quæ est integra Solis reuolutio, statuunt in circulo Meridiano, & non cum vulgo in Horizonte. Varia enim fuerunt diei initia apud varias gentes, nationesq;. Babylonij namq;, quos nunc imitantur Insule Balears, quæ dicuntur Maiorica & Minorica, diem inchoabant ab ortu Solis ad alterum ortum: Athenienses, quos adhuc Itali omnes sequuntur, diem numerabant ab occasu Solis ad alterum occasum: Ægyptij, & Sacerdotes Romani a media nocte in alteram mediam noctem, quæ consuetudo adhuc in Ecclesia Romana permansit: Vulgus diem computat ab ortu Solis ad eius occasum: Astronomi deniq; a meridie ad alterum meridiem diem computant. Maluerunt autem Astronomi a Meridiano circulo diem inchoare, quam ab Horizonte, quoniam, ut in tertio cap. docebimus, Sol & astra eodem semper modo se habent respectu Meridiani in omni regione; non autem respectu Horizontis, qui mirum in modum variatur ratione maioris, & minoris eleuationis poli supra Horizontem. Vnde valde inæquales redduntur dies naturales, ut suo loco dicetur.

VI.

INVENTA, officio Meridiani circuli, altitudine Solis meridiana, deprehenditur facillime poli eleuatio in quacunque regione, & sphaera habitudo, siue positio, siue qua vix vlla observatio Astronomo in alicuius est momenti. Cum n. a Zenith, seu vertice cuiuslibet re-

gionis

gionis ad Horizontem intericiatur Quadrans circuli, hoc est, 90. grad. Si Sole existente in alterutro punctorum æquinoctialium, altitudinem meridianam ipsius ex 95. grad. auferamus, relinquetur distantia inter Zenith, & Aequinoctialem circulum: At hæc distantia, ut paulo inferius demonstrabimus ex auctore, quando de Horizonte ager, æqualis est eleuationi poli, id est, arcui meridiani circuli inter polum mundi eleuatum, & Horizontem interposito. Igitur constabit eleuatio poli ex altitudine meridianæ Solis nota tempore æquinoctiorum.

EXEMPLVM. Romæ tempore æquinoctiorum Solis altitudo meridianæ deprehenditur esse fere grad. 48. qua ablata ex Quadrante, supersunt 42. fere grad. Tanta igitur erit distantia verticis, seu Zenith Romani ab Aequatore, seu eleuatio poli Romæ.

DVOBVS autem modis obtineri potest altitudo Solis meridianæ, immo quæcunq; altitudo etiam citra, vel ultra meridiem. Vno modo vsitatissimo & facillimo per aliquod instrumentum Mathematicum, quale est Astrolabium, Quadrans, Annulus, &c. Alio modo sed difficiliore, & certiore, per umbram alicuius gnomonis, siue styli, qui rectus insitit Horizonti. Si enim quocunq; tempore, ut v.g. in meridiem, umbra gnomonis æqualis fuerit ipsi gnomoni, (ut accidit Venetijs, Mediolani, ac Lugduni in meridiem tempore æquinoctiorum) erit altitudo Solis ad amussim 45. gra. ut in nostro Astrolabio demonstrauimus. Si vero umbra maior fuerit ipso gnomone, (ut contingit in Germania, & alijs partibus Septentrionalioribus, quam 45. gra. tempore æquinoctiorum in meridiem) erit altitudo Solis minor quam 45. grad. Si denique umbra fuerit minor ipso gnomone, (ut fit Romæ, & alijs partibus, quæ minus Septentrionales sunt, quam 45. grad. in meridiem tempore æquinoctij) erit altitudo Solis maior, quam 45. grad. Quo modo autem ex umbra nota, & gnomone, meridianæ altitudo Solis eliciatur, demonstrauimus in Cosmographia: Nunc contenti erimus simplici præcepto, ac exemplo. Apud Montem regium Prussie æquinoctij tempore deprehensa est umbra patium 16. qualium gnomon est 12. Quadratum umbræ, ut 256, adiungo quadrato gnomonis, nempe 144. & efficio 400. Per huius radicem quadratam videlicet, 20. diuido productum ex gnomone, nimirum ex 12. in sinum totum, scilicet in 100000. quod est 1200000. proueniuntq; 60000 hoc est, sinus altitudinis Solis, nempe gra. 37. fere, quibus ablatis

ex 90.

ex 90. gr. remanebit altitudo poli in dicta ciuitate ferme gr. 53.

CAETERVM hac ratione solum tempore æquinoctij ex vmbra Solis meridiana, altitudo poli inuenitur; Tunc enim solum detracta altitudine meridiana Solis a Quadrante, id est, a 90. grad. relinquitur distantia Zenith ab Æquatore, quæquidem æqualis est eleuationi poli. Quod si quouis tempore anni, atque die ex altitudine Solis meridiana eleuationem poli placuerit inuestigare, necesse est ex Ephemeridibus, aut aliunde exacte perdiscere locum Solis in Ecliptica ad diem propositum, eiusq; declinationem ex tabula supra posita. Nam Solis declinatio si fuerit Borealis, vt quando existit Sol in signis Borealibus, videlicet, in ♈, ♊, ♏, ♎, ♍, ♋, ♒, ♑, detrabenda erit ab altitudine Meridiana Solis, quam haberet in æquinoctijs; Hac enim dempta ex 90. grad. relinquetur eleuatio poli. EXEMPLVM.

Romæ anno 1569. & die 20. Iulij, existente Sole in grad. 6. min. 40. ♎, quæquidem declinant in Boream ab Æquatore grad. 18. min. 39. vt ex tabula declinationum constat; Inueni in meridie altitudinē Solis continere grad. 66. min. 39. Detraho ex hac declinationem, nempe grad. 18. min. 39. remanent 48. grad. pro altitudine Æquatoris, qua ablata ex 90. grad. relinquitur altitudo poli grad. 42. Si vero declinatio Solis fuerit Australis, vt fit, quando Sol percurrit signa Australia, videlicet ♐, ♏, ♍, ♎, ♊, ♑, ♒, ♓, erit ea adijcienda altitudini Solis meridiane, vt inueniatur altitudo Æquatoris, Namque hac ablata ex 90. grad. remanebit eleuatio poli.

EXEMPLVM. Romæ eodem anno 1569. ac die 21. Nouēbris, Sole commorante in grad. 9. & min. 20. ♐ quæ discedunt ab Æquatore in Austrum, vt docet tabula declinationum, gra. 21. min. 54. Deprehendi altitudinem Solis meridianam grad. 26. min. 6. cui si addatur declinatio, puta gra. 21. min. 54. colligetur altitudo Æquatoris grad. 48. ex qua iterum inuenitur eleuatio poli 42. grad.

QVONIAM vero, vt recte inueniatur altitudo poli, præcise in puncto meridiæ accipienda est altitudo Solis, quod tum demum fiet, si vmbra gnomonis exacte in lineam meridianam projiciatur, non abs re fuerit, paucis indicare, qua methodo linea meridiana indagari debeat quoniam ad multas obseruationes Astronomorum per necessaria est. In plano igitur ad libellam constructo, quod nimirum Horizonti sit parallelum describantur plurimi circuli ex eodem centro E, in quo erigatur stylus,

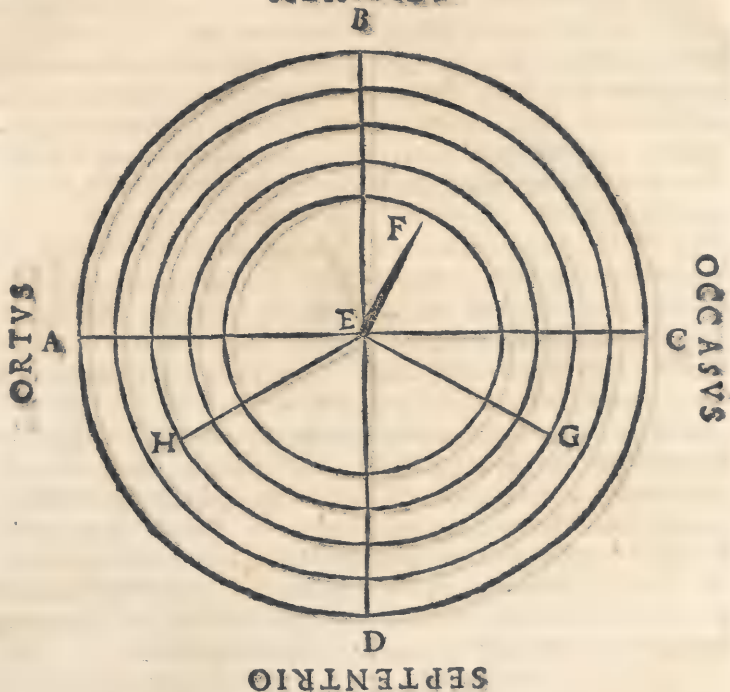
MERIDIES

B



Stylus, seu gnomon $E F$, ad angulos rectos, quod tum fiet, quando eius cacumen F , aequaliter remotum fuerit a circumferentia cuiuslibet circuli in plano proposito ex centro E , descripti: Erit aut aequaliter remotum, si a tribus saltem punctis circumferentiae aequaliter distiterit. Deinde tempore antemeridiano obseruetur extremitas umbræ, donec ad amussim circumferentiam alicuius circuli tangat, qualis est umbra $E G$, cuius extremitas præcise in circumferentiâ tertij circuli cadit. Rursus tēpore pomeridiano notetur umbra extremitas, donec in circumferentiam eiusdem circuli cadat præcise, cuiusmodi est umbra $E H$. Vt autem scias qua hora post meridiem umbra extremitas circumferentiam eiusdē circuli tangere possit, ne frustra ad Solē accedas, obseruanda erunt tot horæ post meridiem, quot horis ante

X x meridiem



meridiem umbram notasti; Nam si v. g. tertia hora ante meridiem
 extremitas umbræ tangit præcise circumferentiam alicuius circuli,
 necesse est, vt tertia hora post meridiem eiusdem circuli circumferen-
 tiam contingat umbræ extremitas, & sic de alijs horis dicendum est.
 Quod quidē multo certius exequi poteris hac ratione. Quando umbræ
 extremum cadit ante meridiem præcise in circumferentiam alicuius
 circuli, inuestigetur aliquo Quadrante, vel alio quouis instrumento al-
 titudo Solis, qua inuenta & diligenter notata, quando post meridiem
 eandem Sol obtinebit altitudinem, certissime tibi persuadeas, tunc um-
 bram extemam eiusdem circuli circumferentiam attingere: Quoniam
 eadem proportionē post meridiem altitudo Solis diminuitur, qua accre-
 scit ante meridiem, & idcirco qua proportionē umbræ gnomonis ante
 meridiem

meridiem decreſcit, eadem poſt meridiem augeatur, neceſſe eſt, ut facile demonſtrari poteſt ex ſphæricis elementis. His itaque duobus punctis G, & H, quorum illud eodem interuallo ante meridiem, quo hoc poſt meridiem diſtat, ſumma diligentia habitis, diuidendus erit arcus G H, biſariam linea recta B D, quæ per centrum E, extenditur. Hæc enim linea erit Meridiana, in quam ſi umbra ſtyli projiciatur, meridiem inſtare dubium non eſt. Erit igitur recta B D, communis ſectio Horizōtis, & Meridiani circuli. Quod ſi hanc ad angulos rectos ſecuerimus linea recta A C, indicabit punctum A. punctum ortus tempore æquinoctij, punctum vero C punctum occaſus, ut ſit recta A C, communis ſectio Horizōtis, & Equinoctialis circuli. Sunt quidem multe aliæ rationes non minus certæ ad inueniendam lineam Meridianam, ſed hæc, quam explicavi, multo expeditior eſt cæteris omnibus, & ab Aſtronomis magis uſurpata.

INVENTA autem tanto labore ſemel linea meridiana in dicto plano, reperiemus ſumma facilitate alias innumeras lineas meridianas in alijs planis, hoc modo. Obſervetur tempus meridei, hoc eſt, quando umbra gnomonis in lineam meridianam iam inuentam incidit præciſe: Si eni nunc tunc in quolibet alio plano filum ſubtile cum perpendiculari manu ſuſtinueris, cuiusq; umbram in plano duobus punctis notaveris, erit linea recta, quæ per hæc duo puncta educetur, Meridiana, quoniam videlicet tempore meridei eam umbra Solis effecit.

VII.

PRAESTAT hic circulus in qualibet ſphæra obliqua idem, quod Horizon rectus in ſphæra recta. Nam ſicut ſe habet quodvis punctum Eclipticæ, ſeu ſtella ad Horizontem rectum, ita prorsus ſe habeat, neceſſe eſt, ad Meridianum cuiuslibet civitatis, quantum ad ortum, & occaſum, quia tam Meridianus, quam Horizon rectus per utrumque mundi polum incedit. Atque hac de cauſa Aſtronomi dies naturales inchoant a meridiano circulo, & non ab Horizonte, quoniã cum ipſi in ſuis obſervationibus requirant tempora maxime equalia, certiffimo indicio, ac demonſtratione animadverterunt, Zodiacum in ſuo ortu & occaſu non tantam admittere varietatem reſpectu Meridiani, quantam reſpectu Horizōtis obliqui. Nam quo obliquior fuerit Horizon, eo etiam maior varietas cernetur in ortu & occaſu partium Zodiaci. Sed hæc melius percipientur in 3. cap.

XX ij MERI-

VIII.

MERIDIANVS circulus insignem vsum habet in Cosmographia. Officio enim illius metiuntur Cosmographi & longitudines, & latitudines ciuitatū. Quod vt intelligatur, pauca dicenda mihi videntur de longitudine, latitudineq; ciuitatum. Ptolemæus igitur, vt constat ex 1. lib. Geographia, cap. 6. quem omnes Cosmographi imitantur, videns terram habitabilem magis porrigi ab occasu in ortum, quam a Septentrione in Austrum, appellat tractum terræ ab occasu in ortum, longitudinem; a Septentrione vero in Austrum latitudinem, quemadmodum etiam in quacunq; re quanta maiorem distantiam appellare solemus longitudinem, & minori distantie latitudinem tribuimus. Vel etiam quia, vt idem ait, motus planetarum ab occasu in ortum longior est, quam a Septentrione in Austrum: Hic enim includitur inter duos tropicos tantum, quorum distantia continet grad. 47; Ille vero completitur grad. 360. Est autem duplex oriens, atq; occidens. Absolutum scilicet, & respectiuum. Oriens absolutum dicitur finis terræ habitabilis ex parte orientis, qualis est Ptolemæo Sinarum regio, quæ hodie Mangi dicitur, regi Tartarorum subdita. Procedenti enim ab occasu ad ortum post dictam regionem statim occurrit mare. Occidens absolutum dicitur finis terræ ex parte occidentis, cuiusmodi sunt insulæ Fortunatæ, quæ in occidente iacent post extrema Europæ, ac Africæ.

ORIENS respectiuum, & occidens sumitur habita ratione cuiuscunq; habitationis particularis, seu Horizontis; Quo pacto qualibet ciuitas habere dicitur suum oriens, suumq; occidens: Et hoc posteriori modo Meridianus quilibet æqualiter distare dicitur ab ortu, & occasu. Tantum enim temporis consumit Sol ab ortu vsq; ad meridiem, quantum a meridie ad occasum vsque. Priori vero modo accipiunt Geographi longitudinem terræ, ita vt longitudo cuiuslibet ciuitatis dicatur distantia ab occasu, id est, ab Insulis Fortunatis, versus ortum, quæ ita definiri solet. Longitudo ciuitatis, aut loci cuiuspiam est arcus Equatoris inter Meridianum dictæ ciuitatis, lociue, & Meridianum insularum Fortunatarum interiectus: Vel arcus paralleli per locum transeuntis interceptus inter eosdem duos Meridianos. Est etenim hic arcus paralleli similis omnino arcui illi Equatoris, vt constat ex 15. propos. 2. lib. Theodosii. Ex quo manifestum est longitudinem cuiusq; ciuitatis mensurari non posse sine Meridiano. Quot enim gradus conti-

nebit

nebit arcus Aequatoris, seu paralleli inter Meridianum primum, qui per insulas Fortunatas incedit, & Meridianū ipsius ciuitatis positus, tanta dicetur esse eius longitudo. Vt longitudo Romæ continet grad. 36 min. 30 fere. Arcus autem Aequatoris, vel paralleli cuiuslibet ciuitatis interiectus inter Meridianum proprium, & Meridianum alterius cuiuspiam ciuitatis, qui non transeat per insulas Fortunatas, seu Canarias, vocatur Differentia longitudinum.

LATITVDINIS initium Statuitur in Aequatore, ita vt ciuitas qualibet tantam dicatur habere latitudinem, quantum ab Aequatore siue in Boream, siue in Austrum recedit. Quam quidem metimur per Meridianum. Nam latitudo ciuitatis cuiusuis est arcus Meridiani conclusus inter Aequatorem, & parallelum præfate ciuitatis. Quæ ratione Roma dicitur habere latitudinem ferme 42 grad. Arcus autem Meridiani interpositus inter duos parallelos duarum ciuitatum, quarū neutra sub Aequatore iacet, appellatur Differentia latitudinum.

ITAQUE vt stellarum longitudes ab Ariete versus signa orientalia, declinationes autem ab Aequatore versus alterutrum polorum computantur, ita etiam ciuitatum longitudes a Meridiano per insulas Canarias, siue Fortunatas incedente versus orientales partes; latitudes vero ab Aequatore versus vtrumuis polum numerantur. Vnde sicut declinationes stellarum, ita quoque latitudes ciuitatum duplices erunt, Septentrionales nimirum, ac Australes, prout ab Aequatore vel in Boream, Septentrionemue, vel in Austrū recedunt. Hac ratione loca terræ sub Aequatore posita nullam habebunt latitudinem; Quæ vero sub polis directè sunt constituta, sortientur latitudinem grad. 90. Item loca, quorum vertices vel in eodem parallelo, vel in equalibus parallelis fuerint constituti, eandem obtinebunt latitudinem. Hinc fit, Antipodas nostros eandem habere latitudinem nobiscum, diuersi tamē nominis. Nostra enim est Borea, illorum vero Austrina. Rursus ciuitates, quæ sub eodem semicirculo Meridiani per insulas Fortunatas trāseuntis inter polos mundi comprehenso ponuntur, sub quo sitæ sunt prædictæ insule, carebunt omni longitudine: Quæ vero sub opposito semicirculo sitæ erunt, possidebunt longitudinē 180. grad. Pari ratione ciuitates collocatæ sub vno eodemq; semicirculo inter duos polos interiecto cuiuscunq; Meridiani, eandem habebunt longitudinē: Quæ autem sub diuersis semicirculis eiusdē Meridiani constitutæ fuerint, habebunt differen-

differentiam longitudinalem. 180. grad.

PHILOSOPHI vero, ut constat apud Aristotelem lib. 2. de Celo cap. 2. aliter loquuntur de longitudine, latitudineq; totius mundi. Habita enim ratione differentiarum positionum, quas in celo consingunt, appellant oriens, dextrum cali; occidens, sinistrum; Polum Australē, siue Antarcticum, superum; Polum Septentrionalem, Inferum. Nāq; imaginantur hominem axi mundi coextensum, cuius caput in polo Antartico, pedes in Arctico, Manus dextra in oriente, sinistra in occidentem statuatur. Vnde quemadmodum hominis cuiuslibet longitudo sumitur a capite ad pedes, vel viceversa; latitudo autem a dextra in sinistram, vel e contra, ita consequens est, eos longitudinem mundi metiri a polo ad polum, latitudinem autem ab ortu in occasum. At Cosmographi considerantes, ut diximus, terram, prout habitat, definium latitudinem ab Aequatore versus polos, longitudinem vero ab occasu in ortum.

LONGITVDINES ciuitatum certissime inueniri possunt ex eclipsibus Lunæ, quamuis sint alij modi, ut in Cosmographia docuimus. Cognito enim, vni ciuitati duabus horis citius initium eclipsidis esse factū, quam Insulis Fortunatis, colligitur euidenter, eam ciuitatem recedere ab insulis dictis orientem versus 30. grad. & sic de cæteris. Latitudines vero ciuitatum eadem sunt cum eleuationibus poli. Vnde inuenta eleuatione poli in qualibet ciuitate, habebitur eius latitudo. Quoniam vero ad multa conducit notitia longitudinum, nec non latitudinum ciuitatum, rem gratam studiosis me facturum arbitror, si præcipuarum ciuitatū longitudes, atq; latitudines in sequentem tabulam referam, In qua, ut facilius ciuitas quæuis inueniatur, secutus sum ordinem alphabeti.

DESUMPSI autem tam longitudes, quam latitudines ex Geographia Ptolemæi ut plurimum: In paucis admodum ciuitatibus, quarum longitudes, & latitudines mihi notæ fuerunt ex observationibus aliorum Astronomorum, cum Ptolemæo non conuenio. Non enim omni ex parte fides habenda est, ut supra monui, tabulis longitudinum, & latitudinum: Sæpe enim vno aut altero gradu maior, minorue longitudo, & latitudo inuenitur.

TABVLA

TABVLA CONTINENS
LONGITVDINES, LATITVDINESQVE
CIVITATVM.

CIVITATVM	Longitudo.		Latitudo.	
PRÆCIPVARVM	G.	M.	G.	M.
<i>Auruntopous Toraciz</i>	53	0	43	0
<i>Aetna mons Sicilie</i>	39	0	38	20
<i>Alba Graca. Belgrado.</i>	45	0	47	40
<i>Alexandria</i>	60	30	30	0
<i>Alger Africa</i>	22	0	32	30
<i>Amberga</i>	32	40	49	30
<i>Ancona</i>	38	30	43	40
<i>Antuerpia</i>	24	30	51	48
<i>Aquila</i>	34	30	43	20
<i>Aquileia</i>	34	0	45	12
<i>Aquisgranum. Achen</i>	27	15	51	10
<i>Arelatum. Arles</i>	22	45	43	20
<i>Aretium. Arezo</i>	34	40	42	50
<i>Argentina. Strasburg.</i>	27	50	48	44
<i>Argentoratum</i>	27	50	48	50
<i>Ariminum</i>	35	0	43	50
<i>Affisium</i>	35	20	42	55
<i>Athene</i>	52	45	37	15
<i>Auenio. Auignon.</i>	23	0	43	52
<i>Augusta. Augspurg.</i>	32	30	48	20
<i>Augusto duum.</i>	23	4	46	30
<i>Areia Chersonesus. Malicha</i>	161	0	2	0
<i>Balioz</i>	5	20	39	0
<i>Bamherga</i>	31	45	49	56
<i>Barcinona</i>	17	15	41	35
<i>Basilea</i>	28	0	47	30
<i>Belgradum. Alba graca</i>	45	0	47	40
<i>Beneuentum</i>	41	0	42	0

Bergamum

352 COMMENT. IN II. CAP. SPHÆRÆ

CIVITATVM	Longitudo.		Latitudo.	
	G.	M.	G.	M.
PRAECIPVARVM				
Bergamum	32	0	45	0
Braga Portugallie	6	0	43	0
Brenia	31	30	52	20
Brixia . Brescia	32	30	44	30
Brundisium	42	30	40	0
Brunsviga	32	40	52	30
Buda	42	0	47	0
Bononia	33	30	44	0
Burgos Hispanie	12	0	42	48
Byzantium . Constantinopolis	56	0	43	5
Cesar augusta . Saragozza	14	15	41	45
Calicut Indie	112	0	17	0
Caliz Hispanie	5	10	37	0
Camerinum	36	0	43	0
Candia in Insula Candia	54	10	35	15
Cantuarua	21	0	53	40
Capua	40	0	41	10
Caput viride	13	0	8	0
Carthago Africa	34	50	32	20
Carthago noua Hispanie : Cartagena	12	15	38	0
Catania Sicilia	39	30	37	40
Cephaludum Sicilia	37	30	37	30
Coburgum	31	30	50	20
Colonia Agrippinensis	27	40	51	0
Comptum . Alcala de Henares	10	30	41	40
Compostella . S . Iacob.	7	15	44	15
Comum	31	0	44	30
Confluentia . Coblentz	27	30	50	30
Constantia . Cosinurz .	28	30	47	30
Constantinopolis	56	0	43	5
Cracouia	42	40	50	12
Cremona	33	0	44	0

Corduba

IOAN. DE SACRO BOSCO

353

CIVITATVM	Longitudo.		Latitudo.	
PRÆCIPVARVM	G.	M.	G.	M.
Corduba	9	40	37	50
Conimbrica	5	45	40	30
Damascus	69	0	33	0
Dantiscum. Dantzic	45	0	54	50
Drepanum	37	0	37	0
Dyrrachium	45	0	40	50
Ebora	6	15	38	0
Eboracum	20	0	57	20
Edenburgum	27	15	59	20
Erfordia	34	30	51	10
Florentia	34	0	43	10
Forcheim	31	30	49	45
Francofordia ad Moenum	30	0	50	30
Francofordia ad Oderam	34	0	52	30
Forum Liuy. Forli	33	30	43	40
Fundi	38	10	41	30
Forum Iulij. Friuli	32	50	45	12
Fauentia. Faenza	35	20	43	30
Genua	30	0	43	50
Granata	11	0	37	50
Gandauum	20	0	51	30
Goslaria	32	40	52	0
Halberstadium	32	40	52	10
Hamburgum	33	0	54	30
Herbipolis. Vuirzburg.	30	10	49	57
Heydelberga.	28	0	49	35
Hierosolyma	66	0	31	40
Hispalis. Senilla	7	15	37	0
Imola	34	15	43	30
Inspruck.	32	50	46	55
Ingolstadium	32	10	48	40
Ioachimi vallis Germanie	30	20	50	20
	Y Y		Laubingā	

CIVITATVM PRAECIPVARVM	Longitudo.		Latitudo.	
	G.	M.	G.	M.
Laubinga patria Alberu Magni	29	20	48	30
Lubecum	31	20	54	48
Luneburgum	34	50	54	0
Leontium	38	0	38	0
Lerida	15	56	51	30
Lisbona	5	10	39	38
Liburnus . Liorno	33	30	42	30
Londinum . Londres	20	0	52	30
Luca	33	0	43	30
Lugdunum . Lion	23	15	45	10
Lutetia . Paris	23	30	48	40
Lipsia	30	30	51	20
Leodium	22	0	50	50
Leopolis Russia . Leoburgum.	43	15	50	30
Louaninum	20	36	51	0
Landisbutum	31	0	48	20
Maguntia . Mentz .	27	30	50	30
Mantua	32	45	44	30
Madeburgum	31	20	52	20
Massilia	24	30	43	10
Mediolanum	31	0	45	6
Melite Insula , & ciuitas .	38	45	34	40
Meroe Aegypti	61	30	16	20
Messania	39	30	39	0
Metis . Metz .	25	30	47	30
Monachium ; Munchen .	32	50	48	0
Monasterium . Munster .	28	10	52	0
Mons pessulanus . Montpellier	22	15	43	10
Mons regius Franconia . Patria Ioannis Regiomontan	31	10	50	15
Mysia . Meyssen	38	10	51	10
Mecha	65	36	29	20

Narbona

IOAN. DE SACRO BOSCO 355

C I V I T A T V M	Longitudo.		Latitudo.	
P R A E C I P V A R V M	G.	M.	G.	M.
Narbona	21	0	43	0
Narnia	36	30	42	30
Neapolis Compania	39	30	41	0
Niza	28	0	43	30
Norimberga	31	30	49	30
Noviomagus	18	0	47	0
Olmuntza	41	0	49	30
Orcades Insula	30	0	61	50
Orlien. Aurelia	20	40	47	10
Ormuz Insula	92	0	19	0
Oxonium	19	0	54	15
Oppenheim	27	30	50	0
Patauium. Padua	32	50	44	50
Pataunia. Passau	33	50	48	40
Panbormus. Palermo	37	0	38	0
Perusium	35	20	42	56
Papia. Pavia	31	0	44	50
Pisaurum. Pefaro	35	20	43	45
Pysa	33	30	43	0
Praga	39	15	50	10
Preslau	40	0	51	10
Parisium	23	30	48	40
Ratisbona. Regenspurg	32	15	48	59
Ravenna	35	0	44	0
Rhodus Insula	58	0	35	0
R O M A	36	30	41	50
Ragusia	44	40	42	30
Rocchelle	16	30	47	10
Rostochium	39	0	54	30
Rothomagus. Roan	22	40	49	0
Saguntum	14	36	39	40
Salmantica	8	50	40	15
Y r	y		Salernum	

CIVITATVM	Longitudo.		Latitudo.	
	G.	M.	G.	M.
PRAECIPVARVM				
Salernum	40	0	40	40
Salisburgum Saltzburg	35	40	47	40
Samos Inſula	52	40	41	15
Sauona	29	20	43	40
Senæ. Siena	34	20	42	50
Siguenza	13	30	40	50
Sipontum	42	50	40	30
Spira	27	40	49	20
Spoletum	36	20	42	45
Strasburg	27	50	48	44
Syracufa in Sicilia	39	30	37	30
Strigonium	42	30	48	0
Tarentum	45	30	40	0
Tarracona	16	20	41	0
Taurinum	30	30	44	0
Taurus mons	66	0	38	0
Tybur	36	40	42	0
Ticinum. Pauiā	31	0	44	50
Toletum	10	0	40	0
Toloſa	20	30	43	20
Tornacum. Tornay	25	15	51	40
Traiectum in Germania	26	30	53	20
Tridentum. Trento. Trient	33	40	45	20
Treueris. Trier	26	0	49	30
Trutauia. Forcheim	31	30	49	45
Tubinga	30	30	48	40
Turonis. Tours	14	30	43	30
Tunetum. Tunes	33	0	32	30
Valentia in Gallia. Valence	23	0	44	30
Valentia Hispaniæ	14	0	39	30
Vallis oletana. Valladolit	10	10	42	0
VENETIÆ	34	0	45	0

Vienna

CIVITATVM	Longitudo.		Latitudo.	
PRAECIPVARVM	G.	M.	G.	M.
<i>Vienna Austriae</i>	37	45	48	20
<i>Vienna Galliae</i>	23	0	45	0
<i>Vilna Lithuaniae</i>	52	0	53	30
<i>Verdunum</i>	25	30	47	30
<i>Vlma</i>	32	30	48	20
<i>Vratislavia. Preslau</i>	40	0	51	10
<i>Wirtzburg</i>	30	10	49	57
<i>Wormatia. Worms</i>	28	0	49	45
<i>Vlyssippo. Lisboa</i>	5	12	39	38
<i>Witemberga</i>	37	30	51	50

QVOMODO INVESTIGANDA SIT

distantia duarum ciuitatum inter se, quarum vtriusque
longitudo. atque latitudo explorata habeatur.



VAMVIS proprie ad Cosmographiam pertineat docere, qua ratione interualla itinerum inter quasunque ciuitates indagari debeant, non tamen iniucundum fore existimaui paucis id ipsum hoc loco explicare. Sumuntur autem omnes distantiae in terra, sicut etiam in quouis alio globo, seu sphaera, secundum circulos maximos, vt in Cosmographia demonstraui, adeo vt tanta dicatur esse distantia vnius loci ab alio, quantus est arcus circuli maximi per vtrumque locum descripti. Nam hic arcus maximi circuli est omnium linearum circularium, quae ex vno loco ad alium duci possunt in superficie conuexa terra, minimus. Quam ob rem nihil erit aliud inquirere distantiam duorum locorum inter se, quam perscrutari, quot gradus ac minuta siue milliaria dictus arcus comprehendat.

QVANDO igitur duae ciuitates eandem habuerint longitudinem, hoc est, sub eodem semicirculo Meridiani inter duos mundi polos interiecto sitae fuerint, & vtraque vel in Boream, vel in Austrum declinauerit; Detrahenda est minor latitudo a maiore, vt habeatur differentia latitudinum. Si enim hanc differentiam ad milliaria reuocaueris, tribuendo scilicet cuilibet gradui milliaria 62. & semis, cuilibet vero minuto

minuto milliare 1. & partem vigesimam quartam vnius, habebis intervallum inter illas ciuitates. **EXEMPLVM.** Roma, & Salisburgum in Germania habent eandem ferme longitudinem; Detracta latitudine Romæ videlicet grad. 41. Min. 50 a latitudine Salisburgi, nempe a grad. 47. Min. 40. inuenietur differentia latitudinum grad. 5. Min. 50. quæ reducta ad milliaria, exhibet 314, milliaria, & semis fere, distantiam nimirum vrbis Romæ a Salisburgo.

ITEM Genua, & Francofordia ad Mœnum, nobilissimum Germaniæ emporium, sunt sub eodem Meridiani semicirculo positi, & differentia latitudinum continet grad. 5. Min. 40. quæ efficit milliaria 376 fere. Tantam igitur pronunciabo esse distantiam vnius ciuitatis ab altera.

QVOD si duo loca eandem quidem habuerint longitudinem, sed vnius latitudo Borealis, alterius aut Meridionalis fuerit, coniungenda erit latitudo vnius cum latitudine alterius, habebiturq; distantia eorū. **EXEMPLVM.** Constantinopolis & caput bonæ spei sunt eiusdem longitudinis, habetq; Constantinopolis latitudinem Septentrionalem grad. 43 fere, Caput vero bonæ spei in Austrum declinat gra. 35. fere, qui appositi ad latitudinem Constantinopolis efficiunt grad. 78. hoc est, milliaria 4875. Tantum est itineris spatium inter Constantinopolim, & Caput bonæ spei.

SI DVÆ ciuitates sub diuersis semicirculis eiusdem Meridiani collocatæ fuerint, quod tum demum continget, si earum differentia longitudinum comprehenderit grad. 180. tunc si vtraque latitudinem habuerit vel Borealem, vel Australem; congeries latitudinum a semicirculo detracta relinquet distantiam earum. **EXEMPLVM.** Granata Hispaniæ, & Quinsay ciuitas in prouincia Mangi ultra Chinam, sunt sub eodem Meridiano, sed sub diuersis semicirculis, habetque vtraque latitudinem Septentrionalem, illa quidem grad. 37. min. 50. hæc vero grad. 37. minu. 40. Si igitur aggregatum ex vtraque latitudine, nempe grad. 75. mi. 30. detrahatur ex semicirculo, nimirum ex grad. 180. relinquetur distantia inter dictas ciuitates grad, 104. Minu. 30. hoc est, milliaria 6500.

SI VERO duo sub diuersis eiusdem Meridiani semicirculis extiterint, & vnus in Boream, alter vero in Austrum recefferit, ab Equatore auferenda erit differentia latitudinum eorum a semicirculo, & obineatur

obtineatur spaciū inter ipsa interpositum. **EXEMPLVM.** Cantāon portus nobilissimus Chinae, & ostia flumijs argentei, quem Hispani dicunt Río della plata, in Peru, sunt fere in eiusdem Meridiani semicirculis diuersis, estq; latitudo Cantāon, Septentrionalis grad. 19 fere; ostia autem flumijs argentei latitudinem Australem habent grad. 36. ferme; Differentia latitudinum erit 17 fere grad. quæ ablata ex 180, nempe ex semicirculo, relinquit grad. 163, qui efficiunt milliaria 10197, & semis. Tanta est igitur distantia inter Cantāon, & ostia flumijs argentei. Hinc efficitur, duas ciuitates, quarum vnus latitudo Borealis fuerit æqualis latitudini Australi alterius, præcise a se inuicem distare semicirculo; quoniam videlicet differentia latitudinum nihil est, vnde nihil ex semicirculo demitur. Perspicuum etiam est, iter directum duorum locorum sub diuersis semicirculis eiusdē Meridiani positorum fieri per alterum polorum, nempe per Meridianum circulum, qui per vtrumq; locum incedit. Illud quoq; obiter hic est notandum, si duarum ciuitatū differentia longitudinum continet ad amussim Quadrantē, hoc est, 90. grad. quarum vna sita sit sub Æquatore, altera vero quamcunq; siue Borealem, siue Australem, & quantamcunq; habeat latitudinem, dictas ciuitates a se inuicem dissidere spacio vnus Quadrantis. Ita sese habent insulæ Fortunata ad insulā Ormuz. Atq; hæc omnia facile ex sphericis elementis Theodosii ostendi possunt, & luce clarius monstrari in aliqua sphaera materiali.

QVANDO duæ ciuitates neq; eandem habuerint longitudinem, neq; differentia longitudinum earum fuerit grad. 180, hoc est, neque sub eodem semicirculo Meridiani, neq; sub diuersis eiusdem meridiani semicirculis, collocata fuerint, & vtraq; latitudine caruerit, id est, sub Æquatore constituta fuerit, differentia longitudinum earum distantiam manifestabit, si ea semicirculo maior non extiterit: Alias hæc differentia ablata a circulo integro dabit optatam distantiam. Nam tunc iter sumendum est pence Æquinoctialem circulum.

CVM DENIQUE duo loca nullo prædictorum modorum sese habuerint, siue vnus sub Æquatore sit positus, siue neuter, & quas-cunq; habeant latitudines, solet eorum distantia inquiri ab artificibus per doctrinam sinuum, vt demonstratum a nobis fuit in Cosmographia. Sed quoniā talis ratio inueniendæ distantie nimis ē proluxa, placuit hoc loco explicare praxin quandā **FRANCISCI MAVROLYCI**

ssima, ignorare non poterit is, qui vel mediocriter versatus fuerit in doctrina sinuum, & rem diligentius introspexerit in sphaera aliqua materiali. Namq; circulus *A B C D*, referet Equatorem; Diametri *A C*, *B D*, communes sectiones Equatoris cum Meridianis locorum propositorum; Puncta *H*, & *I*, in Equatoris plano, erunt ea, in quæ incidunt sinus recti latitudinum dictorum locorum. Unde si a punctis *H*, & *I*, erigantur ad planum Equatoris perpendiculares, erunt ea ipsæ sinus recti latitudinum, peruenientq; ad ipsa loca in superficie sphaera, æqualesq; omnino erunt rectis *H K*, *I L*, ut facile probari potest. Quocirca recta *K L*, æqualis erit chordæ arcus, qui inter dicta loca interponitur; Nam recta *H K*, *I L*, sūt omnino æquales sinibus rectis latitudinum. Hæc eadem præcepta inseruiunt ad inuestigandam distantiam inter quascunq; duas stellas Firmamenti, dummodo loco Meridiani accipiat circulus longitudinis stellarum, qui nimirum incedit per polos Eclipticæ, ut perspicuum est. Verum de his, & de longitudine, latitudineq; ciuitatum plura diximus in Cosmographia: Satis est, hoc loco pauca hæc attigisse.

DE HORIZONTE



HORIZON vero est circulus diuidens inferius hemisphaerium a superiori. Vnde appellatur Horizon, id est, terminator visus. Dicitur etiam Horizon, circulus hemisphaerij eadem de causa.

COMMENTARIUS.



VLTIMO loco inter circulos maximos agit de Horizonte, quem in sphaera dicit esse eum circulum, intellige maximū, qui diuidit hemisphaerium inferius a superiori hemisphaerio. Quamuis enim quilibet circulus maximus sphaeram in duo hemisphaeria diuidat æqualia, peculiari tamen ratione, & simpliciter hemisphaerium dici consuevit pars cæli visa, vel non visa, in quas partes, præter Horizontem, nullus circulus maximus distribuit cælum, nisi quando munere Horizontis fungitur, qualis est Equator respectu illorum, qui sub polis mundi habitant.

DOCEt deinde, hunc circulum appellari Horizontem, quasi terminatorem visus, a verbo nimirum greco ὁρίζων, quod significat
Z z determino

determino, propterea quod separet partem cali visam a non visa. Eandem ob causam ait, eundem dici circulum hemisphærij propter visum scilicet hemisphærium, ac non visum. Solet quoq; hic circulus vocari gyrus hemisphærij, & a Latinis Finitor, siue Finiens.

EST AUTEM Horizō in calo concipiendus immobilis prorsus, sicut & Meridianus. Debet enim necessario esse rectus ad Meridianū in omni climate; clarum autem est, Horizontem non semper posse esse rectum ad Meridianum, si moueretur, hoc manente immobili. Ex quo efficitur, tot esse Horizontes ab ortu in occasum sub eodem parallelo procedendo distinctos, quot superius diximus esse Meridianos, si sensus iudicium sequamur, nempe 360. Consequuntur enim sese mutuo Meridianus, atq; Horizon, ita vt vno mutato, necessario alter quoq; mutetur, vt mirum sit, cur Proclus in sphaera asseruerit Meridianum mutari sensibilibiter in spacio 300. stadiorum, quæ constituunt milliaria 37. & semis, vt supra diximus: Horizontem vero in spacio 400. stadiorum, quæ efficiunt milliaria 50. nisi forte mutationem Horizontum intelligat non ab ortu in occasum, sed a Septentrione in Meridiem. Mutantur enim Horizontes non solum ab ortu in occasum, sicut & Meridiani, verum etiam a polo ad polum, ita vt impossibile sit omnino, in terra, duas ciuitates eundem posse habere Horizontem, si Geometrice loqui velimus, siue vna ab altera in ortum occasumue, siue in Boream, Meridiemue remoueatur. At vero plurimæ ciuitates, omnes videlicet, quæ eandem habent longitudinem, vel etiam, quarum differentia longitudinum continet semicirculum, hoc est, grad. 180. eundem obtinere possunt Meridianum, etiam Geometrice loquendo. Quæ cum ita sint, voluit fortasse Proclus Meridianum, & ex consequenti Horizontem ab ortu in occasum sensibilibiter variari in spacio 300. stadiorum, quod nimirum attinet ad ortum & occasum syderū: At vero Horizontem a polo ad polum variationē sensibilem suscipere, quod attinet ad eleuationem poli, in spacio 400. stadiorum. Nam vna & eadem eleuatio poli inferuire potest tanto spacio in terra, vt ostendunt horologia solaria. Verumtamen neq; in mutatione Meridianorum, neq; Horizontum, quomodocumq; loquamur, certa lex præscribi potest. Nam iuxta Aequatorem mutatio vnius gradus, vel duorum in eleuatione poli quæ sit ex mutatione Horizontum a polo ad polum, nullū sensibilem errorem inducit, quantum ad incrementum, & decrementum dierum, noctiumq; & varietatem vrbium; At iuxta polos, vnius tantum

tantummodo gradus mutatio maximam inducit differentiam in phænomenis Astronomorum. Idemq; proportionem quadam dices de Meridianis, qui mutantur ab ortu in occasum. Verum hæc omnia Geometrice possunt demonstrari ex sphericis elementis Theodosii, ac Menelai, eademq; certissime docet calculus sinuum.

PROCLUS, Albertus Magnus, & pleriq; alij scriptores duplicem Horizontem constituunt. Dicunt enim unum esse ratione perceptum, quem appellant Rationalem, Naturalemue; Alterum sensu esse perceptum, quem vocant Sensibilem, Apparentemue. Rationalis est, qui diuidit totum calum in duo hemisphæria aequalia, segregatq; partem calis visam a non visa, cuius poli in sphaera sunt vertex capitis, seu Zenith, & punctum oppositum, quod Nadir appellant; centrum vero idem cum centro terre. Nam quod vulgo dici solet, Horizontem, de quo Astronomi disputant, esse planam superficiem circulaarem, incumbentem superfici ei terre, attingentemq; calum undiq; ita vt diuidat ipsum in duas partes aequales; intelligendum est duntaxat secundum iudicium sensuum. Geometrice.n. loquendo, huiusmodi superficies non diuidit calum bifariam, cum non transeat per eius centrum: Tamen quia distantia a superficie terre vsq; ad centrum eius tanta non est, quæ efficere possit, vt oculus in terre globo constitutus, sublatis alijs impedimentis, motibus videlicet, & valium mediam partem calis non conspiciat; Immo fieri potest, vt quis in excelsa aliquo monte existens plus quam mediam partem calis conspiciat; factum est, vt superficies illa circularis super faciem terre incumbens pro Horizonte capiatur. Vt



Zz ij enim

enim plurimis experimentis in 1. cap. comprobauimus, hæc superficies sensibiliter calum in duas medietates dissecat, quamuis Geometrice loquendo tantummodo superficies per centrum terraeducta calū bifariam secet, quæ Horizō rationalis a prædictis auctoribus vocatur, quod sola ratione sit collectus. Neq; enim acies oculorū ad extremum vsq; calum excurret, vt cæli diuisionem in partes æquales percipiat, sed ex phænomenis varijs, quæ sensu percipiuntur, mens ratiocinando colligit, rem ita sese habere. Eadem de causa vocatur a nonnullis Artificialis, eo quod beneficio artis Astronomicæ sit inuentus. De hoc igitur Horizonte rationali differit hoc loco Ioannes de Sacro bosco, eiq; æquidistat omne pauimentū ad libellam constructum. Item quæuis superficies conuexa aquæ, quatenus nimirū sensui plana esse videtur.

HORIZON sensibilis nuncupatur illud spaciū in superficie terra, marisue, quod acies oculorum circūducta cōspicere valet, sublati oībus impedimentis. Quoniam enim terra rotunda existit, non potest oculus in eius superficie constitutus maius spaciū mineri, quam quod auferunt lineæ rectæ ab oculo egredientes, quæ globi terrestri superficie contingant, vt apud Perspectiuos manifestum est. Hoc autem spaciū non eiusdem quantitatis omnes auctores faciunt. Ex sententia enim Macrobij eius semidiameter completitur stadia 180, hoc est, miliaria 22, & semis. Eratosthenes eadem statuit stadiorum 350, quæ miliaria ferme efficiunt 44. Apud plerosq; vero reperies eandem continere, tanquam iuxta veriore sententiam, stadia 500, seu miliaria 62, & semis. Quātiūcūq; deniq; hoc spaciū existat, difficile enim determinari potest, satis nobis sit illud appellari Horizōtem sensibilem.

EST AVTEM duplex Horizon, rectus, & obliquus, siue decliuus. Rectum Horizontem, & sphaeram rectam habent illi, quorum Zenith est in Æquinoctiali, quia illorum Horizon est circulus transiens per polos mundi, diuidens Æquinoctialem ad angulos rectos sphaerales: Vnde dicitur Horizon rectus, & sphaera recta. Obliquum Horizontem, siue decliuem habent illi, quibus polus mundi eleuatur supra Horizontem; Et quoniam illorum Horizon interfecat Æquinoctialem ad angulos impares & obliquos, dicitur Horizon obliquus, & sphaera obliqua, siue decliuus.

DIVIDIT Horizontem in rectum, & obliquum, docetq; rectū appellari quoque sph. eram rectam, obliquum autem sph. eram obliquā. Qua de re plura scripsi in 1. cap. Nunc satis erit utrumque Horizontem, seu sph. eram proprijs figuris ob oculos ponere.

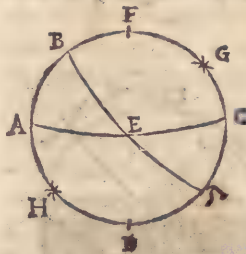
SCHEMA HORIZONTIS RECTI
ET OBLIQVI.



ZENITH autem capitis nostri semper est polus Horizontis. Vnde ex his pater, quod quanta est eleuatio poli mundi supra Horizontem, tanta est distantia Zenith ab Aequinoctiali, quod sic pater. Cum in quolibet die naturali vterque Colurus bis iungatur Meridiano, siue idem sit, quod Meridianus, quidquid de vno probatur, & de reliquo. Sumatur igitur quarta pars Coluri distinguētis Solstitia, quæ est ab AEquinoctiali vsque ad polum mundi; Sumatur iterum quarta pars eiusdem Coluri quæ est a Zenith vsque ad Horizontem, cum Zenith sit polus Horizontis. Istæ duæ quartæ, cum sint quartæ eiusdem circuli, inter se sunt æquales; Sed si ab æqualibus æqualia demantur, vel idem commune, residua erunt æqualia. Dempto communi igitur arcu, scilicet, qui est inter Zenith, & polum mundi, residua erunt æqualia, scilicet eleuatio poli mundi supra Horizontem, & distantia Zenith ab AEquinoctiali.

COMMEN-

EX EO QVOD Zenith, seu vertex capitis nostri perpetuo polus existit Horizontis, ita ut a Zenith quaquaversus ad Horizontē vsque sit Quadrans circuli, demonstrat hoc loco auctor, tantam esse elevationem poli supra Horizontem, quanta est distantia Zenith ab Aequatore; quod nos supra in Meridiano circulo, ut notum, assumpsimus. Demonstratio vero auctoris cuilibet perspicua esse potest in hac figura,



in qua circulus *A B C D*, sit Colurus solstitialium idem cum Meridiano; Horizon, *A E C*; Aequator *B E D*; poli mundi, *G, H*; Zenith *F*; Quadrans ab Aequatore per Zenith vsq; ad polum arcus *B F G*; Quadrans a Zenith per polum ad Horizontē vsq; arcus *F G C*; Cum igitur Quadrantes *B G, F C*, sint aequales, perspicuum est, dempto communi arcu *F G*, reliquum

arcum *G C*, nempe elevationem poli supra Horizontem aequalem esse arcui reliquo *F B*, nimirum distantia Zenith ab Aequatore.

Hinc perspicuum est, altitudinem poli in quacunq; ciuitate equalē esse latitudini eiusdem loci, cum tanta sit latitudo loci, quanta est distantia Zenith ab Aequatore.

OFFICIA HORIZONTIS

I

DIVIDIT celum in duo hemisphaeria aequalia, superum seu visū alterum, alterum vero inferum seu occultum.

II

EST causa recta, & obliqua sphaera. Quo enim Horizon aliquis polum mundi magis eleuatum habet, eo etiam magis obliquam sphaerā habebunt illi, qui in tali Horizonte habitant, & quo minus eleuatum polum habet Horizon quispiam, eo quoq; minus obliquā sphaeram nasci erunt degentes in tali Horizonte; adeo ut vbi maxime alter polorum supra Horizontem extollitur, ibi maxime obliqua existat sphaera, ut contingit habitantibus sub mundi polis; Vbi vero nulla est eleuatio poli supra Horizontem, ut degentibus sub Aequatore directe accedit, ibi nulla sit sphaerae obliquitas, sed omnino sphaera recta existat.

III

PENES Horizontem sumitur quantitas cuiuslibet diei, & noctis artificialis. Definitur enim Dies artificialis esse mora Solis supra Horizontem: Nox vero, mora eiusdem Solis infra Horizontem. Hæc autem mora cognoscitur tantummodo ex arcubus parallelorum supra, vel infra Horizontem, quos Sol ad motum diurnum describit; Ita ut si Horizon diuidat omnes parallelos per æqualia, ut fit in sphaera recta, perpetuo dies noctibus sint æquales; si vero per inæqualia, diebus noctes sint inæquales. Sed de his plura in 3. cap. Ex quo facile colligitur, Horizontem solum esse causam inæqualitatis dierum ac noctium artificialium.

IIII

OSTENDIT moram omnium stellarum supra Horizontem, & infra eundem. Quando enim Horizon omnes parallelos, qui ad motum diurnum describuntur, diuidit bifariam, ut contingit in sphaera recta, qualibet stella tantum temporis spacium consumit supra Horizontem, quantum infra eundem: Quando vero Horizon parallelos non bifariam secat, ut fit in sphaera obliqua, stellæ ab Aequatore versus polum conspicuum declinantes maiorem trahunt moram supra, quam infra Horizontem, cuiusmodi sunt nobis in Europa degentibus omnes stellæ in hemisphaerio Boreali constitutæ; Declinantes autem ad polum occultum minus temporis cōsumunt supra Horizontem, quam infra, quales sunt respectu nostri omnes stellæ positæ in hemisphaerio Australi. Quæ omnia facile monstrantur ex sphaericis elementis Theodosij. Immo quadam stellæ in sphaera quacumq; obliqua non ascendunt supra Horizontem, sed sub eo perpetuo delitescunt; quædam vero non infra ipsum descendunt, sed semper conspicuæ supra Horizontem existunt, ut mox dicemus.

V

MANIFESTAT puncta ortus, & occasus omnium syderum, & quantum eorum ortus, occasusq; distet a vero, & æquinoctiali ortu, cuius rei rationem maximam habent Astronomi, præcipue in quantitatis umbrarum præsumendis. Appellatur ortus verus siue æquinoctialis, punctum illud, in quo Aequator Horizontem secatur ex parte orientis; occasus autem verus, æquinoctialisue, dicitur illud punctum, in quo Aequator eundem Horizontem intersecatur ex parte occidentis. Quando igitur Astrum non oritur, aut occidit in tali puncto, dicitur ab Astronomis habere latitudinem ortiuam, vel occiduam; Ita

ut Lat.

ut Latitudo, seu amplitudo ortiua, occiduæ cuiuscunq; astri, sit arcus Horizontis interceptus inter punctum ortus, vel occasus dicti astri, & punctum veri ortus, vel occasus. Est autem in omni climate amplitudo seu latitudo ortiua cuiuslibet astri aqualis amplitudini seu latitudini occidua eiusdem astri. Item duo astra equaliter ab Aequatore remota, unum quidem in Boream, alterum vero in Austrum, vel etiam vtrunq; in Boream, vel in Austrum, habent aequales amplitudines ortiuas, & occiduas. Ut facile ex elementis sphericis Theodosii, & Menelai potest deduci. Ex quo fit, amplitudines ortiuas, & occiduas punctorum vnius Quadrantis Eclipticæ, aequales esse omnibus amplitudinibus ortiuis & occiduis punctorum omnium, quæ in alijs Quadrantibus reperiuntur, ita ut semper existant quaterna puncta Eclipticæ, quorum aequales sint amplitudines ortiuæ, atq; occidua. quemadmodum supra de declinationibus punctorum Eclipticæ diximus.

INVENIETUR amplitudo ortiua siue occidua cuiusvis puncti Eclipticæ, vel etiam stellæ cuiuslibet, ex doctrina sinum hac ratione. Multiplicetur sinus declinationis stellæ punctive Eclipticæ propositi in sinum totum, productusq; numerus per sinum complementi latitudinis loci, in quo amplitudinem inquiris, (Appellamus complementum alicuius arcus, id quod illi deest ad Quadrantem complendum. Ut complementum 30. graduum erit arcus 60. grad. & sic de reliquis arcibus,) diuidatur. Exhibet enim sinus, cuius arcus ex tabula sinuum inuentus dabit amplitudinem quesitam. Nam ut demonstrant Geber lib. 2. & Ioan. Regiom. lib. 2. Epitomes propos. 2. Sicut se habet sinus complementi altitudinis poli, seu latitudinis cuiuscunq; loci, ad sinum declinationis stellæ, seu puncti Eclipticæ, ita se se habet sinus totus ad sinum amplitudinis ortiuæ, occiduæ, proposita stellæ, vel puncti Eclipticæ. EXEMPLUM. Sole existente in principio ♊, Multiplico sinum declinationis, quæ est grad. 23. min. 30. nempe 39874. in sinum totum, ut in 100000, & productum numerum, videlicet 3987400000. diuido per 74314. nempe per sinum complementi latitudinis Romæ, quæ nunc ponimus gra. 42. ut vitemus Minuta, exitq; sinus amplitudinis quesitæ 53656, cui in tabula sinuum respondet arcus gra. 32. min. 27. Tanta igitur est amplitudo ortiua, seu occidua, Sole existente in principio ♊, ubi polus eleuatur grad. 42. quemadmodum fere Romæ contingit. Eademq; est ratio de cæteris punctis.

COMMON-

VI.

COMMONSTRAT gradum Eclipticæ, cum quo qualibet stella oriatur, & occidat. Posita namq; stella in Horizonte ex parte orientis, notetur gradus Eclipticæ, qui tunc Horizontē contingit, Nam cum eo stella illa oriri dicitur. Posita rursus eadem stella in Horizonte ex parte occidentis, obseruetur gradus Eclipticæ, qui tunc Horizontē contingit: Cum eo enim occidet stella prædicta.

VII.

INDICAT, quanam stellæ sint perpetuæ apparitionis in quocūq; climate, & quæ perpetuæ occultationis, quæ deniq; oriri, atq; occidere dicantur. Si enim Horizon per polos mundi incedit, qualis est Horizon rectus, diuidet omnes parallelos, quos ad motum diurnum describunt stellæ, bisariam, vt constat ex 20. propos. 1. lib. Theod. quod & supra in .5. proprietate circulatorum sphaeræ asseruimus: Quare in huiusmodi Horizonte, videlicet in sphaera recta, omnes stellæ orientur, occidentq;: Si vero Horizon minime per mundi polos transeat, qualis est omnis Horizon obliquus, non diuidet vllum parallelum bisariam, præterq; Aequatorem; immo quosdam iuxta polos nequaquā diuidet. Vnde stellæ describentes parallelos, qui minime ab Horizonte diuiduntur, nec orientur, nec occident, sed aut perpetuo supra Horizontem attolluntur, si nimirum iuxta polum conspicuum existunt; aut perpetuo sub eodem deprimuntur, si videlicet prope alterum polum occultū sunt collocata: Stellæ vero, quarū paralleli diuiduntur ab Horizonte, orientur, & occident. Cognoscuntur stellæ, quæ sunt sempiternæ apparitionis, per circulum æquidistantem Aequatori, qui Horizontem prope polum cōspiciuum contingit. Omnes etenim stellæ, quæ intra poliū euenatum & dictum parallelum comprehenduntur, perpetuo supra Horizontē conspiciuntur, vt facile videre ē in sphaera materiali: Stellæ vero, quæ semper occultantur sub Horizonte, discernuntur alio circulo æquidistante Aequatori, qui cum priori sit æqualis, Horizontem cōtingit ad partes poli occulti. Nam cunctæ stellæ, quæ intra polum occultum, & dictum parallelum includuntur, nunquam in conspectum venire possunt, sed sempiternæ sunt occultationis. Hi autem duo circuli paralleli, (quorum ille dicitur ab Astronomis Maximus semper apparentium, quod omnium parallelorum, qui semper apparent, sit maximus, hic vero Maximus semper occultorum, eo quod omnium paralle-

lorum semper delitescantium maximus sit,) tanto maiores existunt, & ad inuicem viciniores, pluresq; includunt stellas, quanto Horizon obliquior existit, seu polus magis supra Horizontem extollitur; adeo ut degentibus sub alterutro polorum dicti circuli prorsus in unum coeant, coincidentque cum Aequatore, eisdemque nulla stella fixa oriatur, ac occidat, sed media pars earum perpetuo appareat, media vero pars altera semper delitescat: Quamvis planeta omnes per dimidiam partem temporis, quo proprios motus conficiunt in Zodiaco, semper appareant, per reliquum vero temporis spacium occultentur, quia nimirum continue alter semicirculus Zodiaci supra Horizontem conspicitur, alter vero infra eundem delitescit. Habitantibus porro sub circulis polaribus officium dictorum circularum parallelorum exhibebunt duo circuli tropici; Et vicissim, habitantibus sub duobus tropicis circuli polares surgentur munere eorundem duorum parallelorum. Sunt enim semper in omni regione dicti paralleli inter se aequales, & aequaliter ab Aequatore remoti, ut constat ex 7. propos. 2. lib. Theod. vel etiam ex 7. proprietate circularum sphaera; Idemq; perspicuum cuius esse potest in sphaera materiali. Stella deniq; reliqua inter Aequatorem, & dictos duos parallelos collocata oriuntur, atq; occidunt.

CAETERVM ex cognita declinatione cuiuslibet stellæ, & latitudine loci, seu altitudine poli, quod idem est, facile deprehendetur, num ipsa oriatur, occidatq; an potius perpetuo appareat, perpetuo delitescat, hac nimirum methodo. Coniungatur altitudo poli, sine latitudo loci cum stellæ declinatione, si quam habet. Nam si aggregatum Quadrante minus fuerit, hoc est, 90. gradibus, stella oriatur, occidetq;: Si vero Quadrantem, id est, 90. gradus, superauerit, stella declinans in Boream perpetuo apparebit, & non oriatur, neq; occidet; Stella autem in Austrum vergens perpetuo occultabitur, & nunquam in conspectum supra Horizontem venire poterit. Quod si dictum aggregatum Quadranti aequale extiterit, tanget stella & quodammodo radet Horizontem siue ex parte Septentrionis, si habuerit declinationem Borealem, siue ex parte Meridiei, si declinatio fuerit Australis. Quæ omnia conspiciuntur in sphaera materiali.

VIII.

MAGNAM commoditatem affert Horizon Cosmographis, siue Geographis. Nam ad hunc referuntur altitudines poli, quas latitudi-

nibus

nibus locorum demonstrauimus esse aequales, & quarum maximam habent rationem Cosmographi. Hinc rursus cognita altitudine poli, seu latitudine loci, cognoscetur altitudo Aequatoris. Cum n. a Zenith per Aequatorem ad Horizontem usque sit integer Quadrans Meridiani, si latitudo loci, hoc est, distantia Zenith ab Aequatore auferatur ex Quadrante, relinquetur altitudo Aequatoris. Vnde si 41. grad. 50. mi. latitudo videlicet Romae, auferantur ex 90 grad. remanebit altitudo Aequatoris grad 48. min. 10. quot nimirum comprehendit arcus Meridiani inter Aequatorem, & Horizontem interceptus. Est autem altitudo Aequatoris perpetuo equalis complemento altitudinis poli, seu latitudinis loci, hoc est, distantia Zenith a polo mundi. Quoniam videlicet altitudo Aequatoris est complementum latitudinis loci, ut patet, latitudo autem loci equalis est altitudini poli. Quod etiam hac ratione demonstrabitur. Repetatur proxime praecedens figura. In qua cum Quadrans AF, equalis sit Quadranti BG, dempto communi arcu BF, remanebit arcus AB, nempe altitudo Aequatoris equalis arcui FG, videlicet complemento altitudinis poli.



DE QVATVOR CIRCVLIS MINORIBVS



ICTO de sex circulis maioribus, dicendum est de quatuor minoribus. Notandum igitur, quod Sol existens in primo puncto Cancrī, siue in primo puncto solstitij æstiuales, raptu Firmamenti describit quendam circulum, qui vltimo descriptus ē a Sole ex parte poli Arctici. Vnde appellatur circulus solstitij æstiuales, ratione superius dicta; Vel tropicus æstiuallis, a τροπή quod est conuersio, quia tunc Sol incipit se conuertere ad inferius hemisphaerium, & recedere a nobis.

SO L iterum existens in primo puncto Capricorni, siue solstitij hyemalis, raptu Firmamenti describit quendam circulum, qui vltimo describitur a Sole ex parte poli Antartici: Vnde appellatur circulus solstitij hyemalis, siue tropicus hyemalis, quia tunc Sol conuertitur ad nos.



INITA tractatione de 6. circulis sphaera maximis, agit hoc loco de 4. minoribus, seu nō maximis, et primo de duobus, qui raptu primi mobilis describuntur a primo grad. ♄, & ♀, & consequenter ab Aequatore remouentur grad. 23. Min. 30. quēadmodū & principia ♄, & ♀. Hi autem duo circuli inter se aequales sunt, contingitque vterque vnico tantum puncto Eclipticam, vt ex 2. lib. Theodosij colligitur; Item sunt vltimi, ac minimi, quos Sol motu diurno describit. Nam vsq; ad illos euagatur huc illucq; ab Aequatore. Sol, quamprimum autem ad eos peruenit, mox ad Aequatorem rursus iter suum dirigit. Qua de re ait, ipsos vocari Tropicos a nomine graeco τροπή quod significat conuersionem, quia in illis existens Sol iterum se conuertit ad Aequatorem. Ille quidem, qui a primo puncto ♄ describitur, appellatur Tropicus Cancri; Hic vero, qui describitur ab initio ♀, Tropicus Capricorni dici consuevit. Pari ratione Tropicus Cancri appellari solet Tropicus aestiualis; Tropicus seu circulus Solstitij aestiui, quod intellige in hemisphaerio Boreali; Tropicus Septētrionalis; circulus versilis Cancri. Item Tropicus Capricorni vocatur Tropicus hyemalis; Tropicus, seu circulus Solstitij hyemalis; Tropicus Australis, & id genus alijs plurimis nominibus vterque nominari solet a scriptoribus.

Cum autem Zodiacus declinet ab Aequinoctiali, & polus Zodiaci declinabit a polo mundi. Cum igitur moueatur octaua sphaera, & Zodiacus, qui est pars octauae sphaerae, mouebitur circa axem mundi, & polus Zodiaci mouebitur circa polum mundi. Iste igitur circulus, quem describit polus Zodiaci circa polum mundi Arcticum, dicitur circulus Arcticus: Ille vero circulus, quem describit alter polus Zodiaci circa polum mundi Antarcticum, dicitur circulus Antarcticus.

COMMENTARIUS

EXPLICAT hic duos circulos polares; Arcticum scilicet, & Antarcticum, qui describuntur motu primi mobilis a polis Zodiaci circa

circa polos mundi. Vnde quoniā distantia polorū Zodiaci a polis mundi aequalis est maxime Solis declinationi, vt paulo superius demonstrauimus, efficitur, vt vterq; circulus polaris tantum absit a polis mundi, Arcticus quidem a polo Arctico, Antarcticus vero ab Antartico, quantum ab Aequatore recedunt duo Tropici, nimirū grad. 23. Mi. 30.

GRAECI, vt videre licet apud Proclum, & Cleomedem, multo aliter intelligunt duos circulos polares. Non enim cum Latinis circulos polares appellant eos qui a Zodiaci polis describuntur, sed apud ipsos duo circuli dicuntur polares, quorum alter est maximus parallelorum semper apparentium, alter vero maximus semper delitescentiū, de quibus in officio 7. Horizontis egimus. Maluerunt autem Graeci potius hoc modo definire circulos polares, vt per ipsos cognoscantur omnes stellae, quae nunquam oriuntur, & occidunt, sed vel perpetuo apparent, vt sunt illae, quas Arcticus includit, vel perpetuo latent, quales sunt eae, quas comprehendit Antarcticus. Ex quibus perspicuū est, apud Graecos duos circulos polares non esse eiusdem quantitatis in omnibus regionibus, quemadmodum apud Latinos, sed quo obliquior sphaera fuerit, eo etiam maiores eos effici, vt supra de maximo parallelorum semper apparentiū, & maximo semper occultorū dictum fuit.

CAETERVM quatuor praedicti circuli minores, tropici videlicet, atq; polares, aequidistant Aequatori, vt constat ex 2. propos. 2. lib. Theod. propterea quod eosdem polos possident, quos Aequator, nempe polos mundi, ex quibus describuntur. Et quamuis quiuis circulus in sphaera maximus suos habeat parallelus, vt initio huius cap. diximus, praecipua tamen apud Astronomos ratio habetur parallelorum Aequatoris, & Zodiaci; Nam singulae stellae, punctaue caeli Aequatori singulos circulos aequidistantes describunt ad motum diurnum primi mobilis; Ad motum vero nonae sphaerae ab occasu in ortum delineant circulos aequidistantes Zodiaco. Inter omnes autē circulos parallelus Aequatoris insigniti sunt peculiaribus nominibus quatuor hi minores, quos auctor noster explicauit.

QUEMADMODVM autem Aequator, seu circulus quilibet maximus in sphaera distribuitur in 360. grad. ita etiam, vt supra monuimus, circulus quicunque minor in totidem gradus secatur, qui omnino similes sunt gradibus maximi circuli, vt ex 25. propos. 2. lib. Theod. colligitur, ita vt quam proportionem habet circulus maximus ad circu-

ad circulum non maximum, eandem seruent singuli gradus maximi circuli ad singulos gradus circuli non maximi.

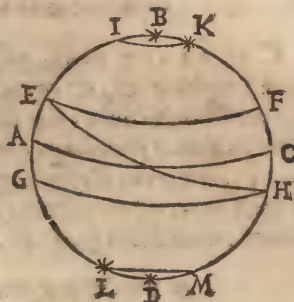
HABEBITUR autem ex doctrina sinuum proportio circuli maximi ad circulum non maximum, cuius declinatio nota fuerit, hac ratione. Multiplicetur sinus cōplementi declinationis circuli non maximi per circulum integrum, hoc est, per grad. 360. & numerus productus diuidatur in sinum totum, habebiturque numerus grad. circuli nō maximi, qualium 360. continet maximus circulus. Ut enim in Cosmographia ostendimus, quemadmodum se habet sinus totus ad sinum cōplementi declinationis cuiusuis paralleli, ita se habet circulus maximus ad propositum circulum non maximum. **EXEMPLVM.** Propositum sit perquirere, quam proportionem habeat Aequator ad parallelum, qui transit per punctum verticale Romæ, cuius declinatio ponatur grad. 42. Multiplico sinum cōplementi huius declinationis, hoc est, sinum 48. grad. videlicet 74314. per 360. productumque numerum 26753040. partior per 100000, & inuenio gradus 267, & semis fere. Habebit igitur Aequator ad parallelum, qui per verticalem Romæ incedit, vel etiam vnus gradus Aequatoris ad vnum gradū dicti paralleli, proportionem, quam 360. grad. ad grad. 267, & semis fere, hoc est, fere sesquiterciam, qualis est 4. ad 3. &c.

QUANTA est etiam maxima Solis declinatio, scilicet ab Aequinoctiali, tanta est distantia poli mundi ad polum zodiaci, quod sic patet. Sumatur Colurus distinguēs Solstitia, qui transit per polos mundi, & per polos zodiaci. Cum igitur oēs quartæ vnus, & eiusdem circuli inter se sint æquales, quarta huius Coluri, quæ est ab Aequinoctiali vsq; ad polum mundi, erit æqualis quartæ eiusdem Coluri, quæ est a primo puncto Cancrī vsq; ad polum zodiaci. Igitur ab illis æqualibus, dempto comuni arcu, qui est a primo puncto Cancrī vsq; ad polum mundi, residua erunt æqualia, scilicet maxima Solis declinatio, & distantia poli mundi ad polum zodiaci.

COMMENTARIVS

PROBAT, tanto spacio polos Zodiaci a polis mundi recedere, quanta

quanta est vtrius maxima declinatio Solis: Quod quidem demonstrat eodẽ modo, quo nos idem ostendimus in 6. officio Colurorum, vt perspicuum est in hac figura, in qua circulus *A B C D*, est Colurus Solstitiorum; *A B*, quarta ab Aequinoctiali *A C*, vsque ad mundi polum *B*; *E K*, quarta a primo puncto \odot , vsq; ad polum Zodiaci *K*; *A E*, maxima Solis declinatio; *B K*, distantia poli mundi a polo Zodiaci. &c.



QVONIAM vero supra diximus, maximam Solis declinationẽ variari propter motum trepidationis octanæ sphaera, efficitur, vt hæc ratio tantum concludat, maximam declinationem Eclipticæ nonæ sphaeræ æqualem esse distantia polorum Eclipticæ eiusdem sphaeræ a polis mundi, quoniam hæc sphaera motu trepidationis non cietur. Non enim declinatio maxima, Solis cum varietur, æqualis esse poterit distantie poli Zodiaci a polo mundi, quæ in nonæ sphaera sumitur, permanetq; semper eadem.

CVM AUTEM circulus Arcticus secundum quamlibet sui partem æque distet a polo mundi, patet, quod illa pars Coluri, quæ est inter primum punctum Cancrī, & circulum Arcticum, fere est dupla ad maximam Solis declinationem, siue ad arcum eiusdem Coluri, qui intercipitur inter circulum Arcticum, & polum mundi Arcticum, qui etiam arcus æqualis est maximæ Solis declinationi. Cum .n. Colurus iste, sicut alij circuli in sphaera, sit 360. grad. quarta eius erit 90. grad. Cum igitur maxima Solis declinatio secundum Ptolemæum sit 23. grad. & 51. minueorū, & totidem graduum sit arcus, qui est inter circulum Arcticum, & polum mundi Arcticum, si ista duo simul iuncta, quæ fere faciunt 48. gradus, subtrahantur a 90. residuum erunt 42. gradus, quantus est arcus Coluri, qui est inter primum punctum Cancrī, & circulum Arcticum: Et sic patet, quod ille arcus fere duplex est ad maximam Solis declinationem.

COLLIGIT ex ijs, quæ dicta sunt, arcum Coluri interceptum inter Tropicum ☊, & circulum Arcticum, duplum fere esse maxima declinationis Solis, siue distantia poli Zodiaci a polo mundi. Iuxta enim Ptolemæi sententiam cum maxima Solis declinatio sit grad. 23. min. 51. erit arcus ille ferme grad. 42. Iuxta tamen communem sententiam hoc tempore maxima declinatio Solis est grad. 23. minu. 30. Arcus autem dictus grad. 43.

DE CIRCVLO LACTEO

PORRO quia præter hos decem sphaera circulos Proclus etiam agit de circulo lacteo, qui & Galaxia dicitur, non abs re erit, paucis explicare hoc loco, quid nam sit circulus lacteus, & per quas constellationes in celo incedat. Circulus igitur lacteus est maximus in celo latitudinem, & splendorem habens varium, ita ut in una parte maiorem habeat latitudinem, quam in alia; Item maiorem candorem in una parte, quam in alia, ut copiosissime explicat Ptolemæus Dict. 8. cap. 2. Candor vero eius, a quo lactei nomen habet, provenit ex multitudine nimia stellarum exiguarum, quæ in ipso continentur, & ad nostrum visum distinctæ non perveniunt, sicut cætera stellæ. Est enim Firmamentum eo in loco densius, ita ut lumen Solis recipere possit, non tamen sicut aliæ stellæ, quæ sunt partes Firmamenti multo densiores, quidquid fabulentur Poetæ de lacte Iunonis, & combustione, quam Sol effecit. Itaque lacteus circulus vere existit in Firmamento, non autem in regione aeris, ut Aristoteles volebat. Nam hac ratione non cerneretur in quacūq; orbis terreni parte transire præcise per easdem stellæ Firmamenti, quemadmodum neq; Cometa, qui in aere existit, in omnibus regionibus sub eadem stella fixa conspicitur, quod falsum est. Incedit enim lacteus circulus perpetuo, ut videre est apud Ptolemæum loco citato, & experientia docet, per Cassiopeiam, Cygnum, Aquilam volantem, sagittam Sagittarii, & caudam Scorpii, Centaurum, Argonauem, pedes Geminorum, Heniochum, siue Aurigam, & Perseum, ut clarissime constat in globo aliquo astronomico. Quod quidem Manilius perpulchre his carminibus declarat. Postquam enim de Zodiaco verba fecit, ita de lacteo circulo scribit.

Alter

Alter in aduersum positas succedit ad Arctos,
 Et paulum a Boreæ gyro sua fila reducit,
 Transitq; inuerse per sydera Cassiopeie,
 Inde per obliquum descendens tangit Olorem,
 Aëstiuosq; secat fines, Aquilamq; supinam;
 Temporaq; æquantem gyrum, Zonamq; ferentem
 Solis equos, intra caudam qua Scorpius ardet,
 Extremamq; Sagittari leuam atq; sagittam.
 Inde suos sinuat flexus per crura, pedesq;
 Centauri alterius; Rursusq; ascendere calum
 Incipit, Arguamq; ratem per aplustria summa.
 Et medium mundi gyrum, Geminosq; per iunum
 Signa secat: subit Heniochum: teq; inde profectus
 Cassiopeia petens super ipsum Persea transit,
 Orbemq; ex illa captum concludit in illa:
 Tresq; secat medios Gyros, & signa ferentem
 Partibus e binis, quoties præciditur ipse.
 Nec quærendus erit, visus incurrit in ipsos
 Sponte sua, seq; ipse docet, cogitq; notari.
 Namq; in cæruleo candens nitet orbita mundo.

LACTEVM circulum vocat Ouidius iter, quo superi ad Iouem
 accedebant, his versibus in 1. lib. Metamorph.

Est via sublimis cælo manifesta sereno,
 (Lactea nomen habet) candore notabilis ipso.
 Hac iter est superis ad magni regna Tonantis,
 Regalemq; domum &c.

Qui plura de hoc circulo desiderat, legat Ptolemaum loco citato, &
 præcipue cōmentarios Steflerini in spheram Procli. Ibi enim varias
 opiniones circa hunc circulum extitisse reperiet.

OFFICIA CIRCULORVM PARALLELORVM.

Bbb TROPICI

I.

TROPICI includunt viam Solis. Sunt enim veluti limites includentes in calo regionem, extra quam Sol nunquam euagatur, sed in ea perpetuo defertur. Vnde ijdē indicant in Ecliptica duo puncta, in quibus Solstitia contingunt, & in quibus Sol maximam habet declinationem.

II.

POLARES circuli determinant distantiam polorum Zodiaci a polis mundi, includuntq; versus polos mundi regiones, in quibus maxima dies anni, maximaq; nox superat 24. horas, conficiturq; ex pluribus diebus, vt in 3. cap. docebitur.

III.

DVO Tropici, & duo polares circuli tam in calo, quam in terra quinq; Zonas constituunt, vt mox dicemus.

IIII.

PARALLELI circuli relati ad Aequatorem, quos describit Sol ad motum primi mobilis, numero 182. fere, vt in 3. cap. dicemus, causam aperiunt perpetua equalitatis dierum & noctium in sphaera recta, inaequalitatis vero eorundem dierum & noctium, in sphaera obliqua.

V.

PARALLELI per verticalia puncta omnium locorum incedentes proponunt ob oculos per totum circuitum cali limites latitudinum ciuitatum, & in eisdem longitudes locorum numerantur ab occasu in ortum, vt dictum est supra.

VI.

PARALLELI, quos planeta, vel stellæ fixæ motu diurno ab ortu in occasum describunt, terminos præfigunt declinationum omnium astrorum ab Aequatore; Quos vero delineant ab occasu in ortum respectu Eclipticæ, latitudinum ab Ecliptica fines designant.

VII.

CIRCULI paralleli relati ad Aequatorem magnum vsum habent apud Cosmographos. Nam per illos in terra disiungunt spacia tanto intervallo, vt maximi dies artificiales sese mutuo superent quadrante vni us horæ. Atque per eosdem varia climata constituuntur, vt ex 3. cap. patebit.

DE QVIN-



AEQVINOCTIALIS cum quatuor circulis minoribus dicuntur quinque paralleli, quasi æquidistantes: non quia quantum primus distat a secundo, tantum secundus distat a tertio, quia hoc falsum est, sicut iam patuit: Sed quia quilibet duo circuli per se sumpti secundum quamlibet sui partem æquidistant ab inuicem; & dicuntur parallelus Aequinoctialis, parallelus solstitij æstiuus, parallelus solstitij hyemalis, parallelus Arcticus, & parallelus Antarcticus.

NOTANDVM etiam, quod quatuor paralleli minores, scilicet duo Tropici, & parallelus Arcticus, & parallelus Antarcticus distinguunt in cælo quinque zonas, siue regiones. Vnde Virgilius in 1. Georg.

Quinque tenent cælum Zonæ, quarum vna corusco
Semper Sole rubens, & torrida semper ab igni.
Quam circum extremæ dextra, læuæque trahuntur
Cerulea glacie concretæ, atque imbribus atris.
Has inter, mediamque duas mortalibus ægris
Munere concessæ Diuum, & via secta per ambas,
Obliquus qua se signorum verteret ordo.

DISTINGVNTVR etiam totidem plagæ in terra, dire-
& prædictis Zonis suppositæ. Vnde Ouid. 1. Metamorph.

Vtque duas dextra cælum, totidemque sinistra
Parte secant Zonæ, quinta est ardentior illis:
Sic onus inclusum numero distinxit eodem
Cura Dei, totidemque plagæ tellure premuntur.
Quarum quæ media est, non est habitabilis æstu:
Nix tegit alta duas: totidem inter vtramque locauit,
Temperiemque dedit, mista cum frigore flamma.

ILLA igitur zona, quæ est inter duos Tropicos, dicitur in-
Bbb *ij* habitabilis,

habitabilis, propter calorem Solis discurrentis semper inter tropicos. Similiter plaga terræ illi directe supposita dicitur inhabitabilis propter calorem Solis discurrentis super illam; Illæ vero duæ zonæ, quæ circumferuntur a circulo Arctico, & circulo Antartico circa polos mundi, inhabitabiles sunt, propter nimiam frigiditatem, quia Sol ab eis maxime remouetur. Similiter intelligendum est de plagis terræ illis directe suppositis. Illæ autem duæ zonæ, quarum vnâ est inter Tropicum æstiuale & circulum Arcticum, & reliqua, quæ est inter Tropicum hyemale, & circulum Antarticum, habitabiles sunt, & temperatæ caliditate torridæ zonæ existentis inter Tropicos, & frigiditate zonarum extremarum, quæ sunt circa polos mundi. Idem intellige de plagis terræ illis directe suppositis.

COMMENTARIVS



GIT in tertia hac parte cap. de quinque Zonis, quas ait in celo distingui per quatuor circulos minores, ita ut media, quæ torrida dicitur, comprehendatur inter duos Tropicos. Duæ vero dictæ temperatæ inter vtrūque Tropicū, & circulum polare; Reliquæ denique duæ, quæ frigida vocantur, inter duos circulos pola-



res, & polos mundi, ut in hac figura conspicias. Deinde docet totidem esse Zonas in terra illis celestibus directe suppositas. In testimonium Zonarum celestium adducit carmina quadam Virgilij ex 1. Georg. In confirmationem vero terrestrium citat carmina Ouidij ex 1. Metamorph. assignatque causam, propter quâ Zona omnium media dicatur torrida; extreme vero frigida, & reliquæ duæ inter torridam, &

frigidas temperatæ. Quæ omnia perspicua sunt in auctore.

SOLVM abiten hoc loco animaduertendum est, quoniam vterque Poeta

Poeta ab *Auctore* adductus mentionem fecit dextræ & sinistrae partis in celo, non eodem modo apud omnes accipi dextrū ac sinistrum in corporibus celestibus. Plato enim, *Aristoteles*, ceteriq; philosophi, nec non *Geographi*, partes orientales Dextras appellant, & occidentales Sinistras. *Aristoteles* quidem, & philosophi, propterea quod ab oriente motus calorū incipiat, quemadmodum, & in animalibus motus initium sumit ex parte dextra: *Geographi* autem, (loquor de *Geographis* citra *Aequatorem*) quia volentes indagare altitudinem poli, ut terræ situm rectius depingant, faciem suam vertunt ad polum *Arcticum*; Unde necessario Oriens erit illis ad dextram, Occidens vero ad sinistram positum. Hinc fit, ut omnes mappæ mundi, & regionum tabulæ ita describantur a *Cosmographis*, ceu videre licet apud *Ptolemaum*, & alios, ut intuenti mappas, siue tabulas, oriens ex parte dextra, occidens autem ex parte sinistra collocetur. *Astronomi* vero e contra occidentales partes celi dextras, & orientales sinistras vocant, eo quod citra *Aequatorem* degentes faciem suam conuertant ad Austrū, versus nimirum *Aequinoctialem* circulum, ubi velocissimus existit motus, ut exactius siderum cursus obseruent. Ex quo fit, ut a dextris habeant occidens, a sinistris vero oriens. Poeta deniq; partes celi *Septentrionales* dextras, *Australes* vero sinistras appellant, quia videlicet obseruantes occasus *Astorum* faciem conuertunt ad occasum, & sic *Septentrio* ponitur ad dextram, *Auster* vero ad sinistram. Sententiam hanc *Poetarum* confirmant *Astronomi*, ut nimirum pars *Septentrionalis* in celo dicatur Dextra, & *Australis* sinistra, quoniam videlicet in quocunque climate Sol oriens supra *Horizontem* *Septentrionē* habet a dextris, *Austrum* vero a sinistris, suntq; plures & illustriores constellationes in parte *Boreali*, quam in *Australi*. Ex his igitur cōstat *Virgilium*, & *Ouidium* nomine partis dextræ, ac sinistrae intellexisse *Septentrionem*, & *Austrum*. Ita quoque intellexit partem dextram, atque sinistram *Lucanus* lib. 3. quando dicit.

Ignotum uobis Arabes venistis in orbem,

Umbra mirati nemorum non ire sinistras.

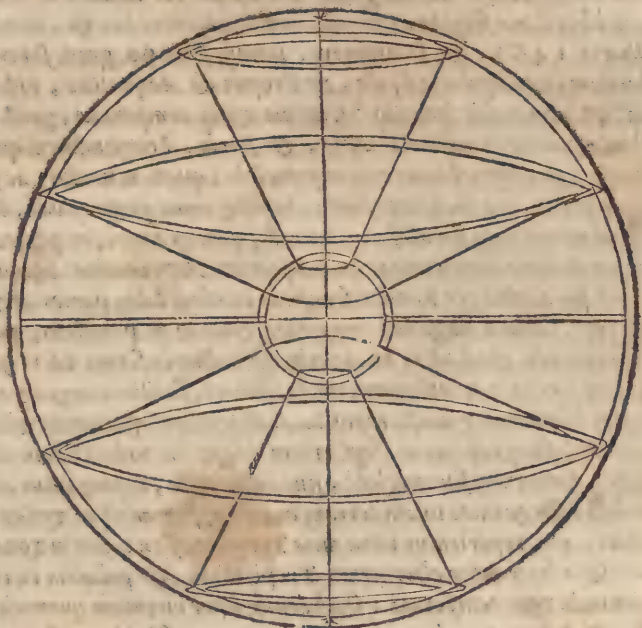
Voluit enim significare, Arabes venisse citra tropicum ☉. ubi perpetuo umbra in meridie versus septentrionē, hoc est, ad dextram partem mundi, projicitur, & non versus Austrum, id est, ad sinistram partem, ut in 3. cap. dicemus

DICUNTUR Zonæ interdum ab auctoribus Fasciæ, cingula, Plagæ, & a Cicerone in Somn. Scipionis Maculæ. Porro cum duo sint genera Zonarum, cælestes nimirum, ac terrestres; Cælestes primariæ sunt, & terrestrium causæ, non quod illæ cælestes calidæ sint, vel frigida, vel temperata, longe enim absunt huiusmodi qualitates a corporebus cælestibus, sed quod Sol ob variam radiorum reflexionem, directam videlicet, aut obliquam, terrestres Zonas aut reddat omnino frigidas propter nimiam obliquitatem radiorum, ut accidit in duabus extremis Zonis iuxta polos mundi; aut omnino incendat, ob rectitudinem radiorum, ut fit in Zona media omnium inter duos Tropicos; aut denique, in illis temperatum calorem, & frigus inducat, quando nimirum radij Solares nec nimis directi, nec nimis obliqui existunt, sed medio se habent modo, ut contingit in Zonis temperatis, quæ collocantur inter Tropicos, & circulos polares.

ID VERO, quod Poetæ fabulantur, frigidas Zonas ob nimium frigus, & torridam ob nimium æstum esse inhabitabiles, verum non est. Experientia enim, & navigatione Lusitanorum, Hispanorumque; satis constat, sub Æquatore, hoc est, sub medio Zona torrida, plurimos populos habitare; Item sub polis, saltem sub polo Arctico, id est, sub medio frigidarum Zonarum, ut refert Magnus Olaus Gothus. Immo multi affirmant, optimam esse sub Æquatore habitationem, cuius rei causas longum esset hoc loco recitare. Nam quidquid sit de frigore, & calore, credendum est, Naturam, quæ regiones calore, ac frigore distinxit, homines quoque & cætera animalia ad locorum patientiam quoque generasse, præsertim cum videamus & Lusitanos, & Hispanos tandem assueuisse ferre intemperiem Zonæ torridæ, cum multi hoc tempore sub Æquatore degant,

QVO AUTEM pacto terrestres Zonæ cælestibus sint directe superpositæ, dilucide explicat subiecta figura, in qua ex omnibus quatuor circulis minoribus cæli ad centrū terræ deductæ sunt lineæ rectæ. Vbi enim hæ superficiem terræ interfecant, ibi ydem circuli in terra describuntur, ita ut omnes circuli in terra ad perpendicularum subiiciantur circulis cælestibus. Ita enim fiet, ut facile ex vltima propos. 6. lib. Euclid. colligi potest, cum cælum & terra idem habeant centrum, segmenta terræ, quæ dicti circuli includunt, esse similia segmentis cæli inter eosdem circulos cælestes comprehensis.

V N D E



Vnde si a dictis parallelis celestibus perpendiculara demitterentur ad superficiem terræ, quæ ad centrum mundi necessario vergerent, describerentur ab illis in terræ superficie circuli ydem directe celestibus illis respondentes.

Quælibet Zona est eiusdem semper latitudinis a Borea in Austrum, vnde cumq; incipias, propterea quod inter duos circulos æqui distantes continetur, Non autem eiusdem longitudinis ab ortu in occasum. Nam partes cuiuslibet Zone, quo viciniores fuerint Equatori, eo etiam longitudinem habebunt maiorem, quo vero polis propinquiores, eo minorem, cum paralleli versus polos semper minores fiant, ut supra dictum fuit. Habebitur autem facile ex dictis latitudo cuiusvis Zone. Quoniam enim vterq; Tropicus discedit ab Equatore grad. 23. Min. 30. erit latitudo totius Zone torridæ grad. 47. qui efficiunt milliaria 2937, & semis. Rursus quia vterq; circulus polaris a polo

¶ polo mundi vicino recedit grad. 23. Min. 30. tanta erit latitudo
 vtriuslibet Zona frigida a polo ad circulum polarem, hoc est, continebit
 milliaria 1468, & Dodrantem. Deniq; si ex 90. grad. subtrahas
 distantiam circuli polaris a polo, & Tropici ab Aequatore, videlicet
 grad. 47. remanebit latitudo vtriusvis Zone temperata, grad. 43,
 quibus conueniunt milliaria 2687, & semis. Longitudinem quoque
 cuiusq; Zone obtinebimus tam in principio, quam in medio, ac fine,
 si prius per ea, quæ docuimus supra, inuestigemus proportionē Aequa-
 toris ad quemcunq; parallelum, hoc est, quot gradus, seu partes qui-
 libet parallelus comprehendat ex ijs, quarum 360. continet Aequator.
 Vt quia parallelus per Romam transiens continet tales partes 267, &
 semis fere, habebit longitudo temperatae Zone in eo parallelo, qui per
 Romam incedit, grad. 267. Mi. 30. nimirum milliaria ferme 16719 & c.

PROPOSITA etiam quacunq; ciuitate, facillimo negotio cogno-
 scemus, in quamam Zona sit reposita, si diligenter inspiciamus globum
 aliquem Cosmographicum, vel etiam Mappam vniuersalem totius
 mundi. Cum enim siue in globo, siue in Mappa, depingantur circuli
 paralleli distinguentes totam terram in quinque supradictas Zonas, oēs
 ciuitates, quæ reperiuntur intra duos Tropicos, sitæ erunt in Zona tor-
 rida: Quæ vero inter alterutrum Tropicozum, & polarem circulum
 vicinum, in Zona temperata: Quæ deniq; inter circulum quemuis pola-
 rem, & polum mundi propinquum, in Zona frigida constituentur.
 Quod si nulla adsit copia globi Cosmographici, aut Mappæ, ita concie-
 da erit Zona cuiuscunq; ciuitatis. Omnis ciuitas latitudinem habens
 minorem quam 23 grad. 30 min. sita erit in Zona torrida, cum vterq;
 Tropicozum declinet ab Aequatore 23 grad. 30. mi. Quod si ciuitatis
 oblate latitudo præcise fuerit grad. 23. min. 30. & sita versus Septen-
 trionem, collocabitur præcise sub Tropico ♄, qui finis est torridæ
 Zone, & initium temperatæ Septentrionalis; Si autem sita fuerit
 versus Austrum, erit sub Tropico ♋, qui finis etiam est Zona torrida,
 & principium temperatæ Meridionalis. Omnis vero ciuitas latitudi-
 nem habens maiorem quidem, quam grad. 23. min. 30. minorem
 aut quam grad. 66. Min. 30. habebit Zonam temperatam Borealem, si
 versus Septentrionē vergit; Si enim in Austrum declinat, erit in Zona
 temperata Australi. Quod si ciuitatis latitudo fuerit præcise grad. 66
 min. 30. collocabitur exacte sub circulo Arctico, vel Antartico, pro

ut in Septentrionē, vel Meridiem declinauerit. Omnis deniq; ciuitas, cuius latitudo excedit grad. 66. min. 30. obtinebit zonam frigidam. vel Septentrionalem vel Meridionalem; Quod si præcise latitudo fuerit grad 90. erit directe illa ciuitas posita sub altero polorum mundi. Ex his omnibus perspicuum est, si cognita fuerit loci alicuius latitudo, in quam zonam contineri dicatur.

ILLUD quoq; minime videtur esse prætereundum, apud scriptores varios, præsertim Astronomos, & Cosmographos, populos illos, qui alterutram zonarum frigidarum incolunt, appellari Periscios, quod umbræ eorum velut in orbem, molarum more, circumagantur in plano Horizontis, certis anni temporibus. Sol enim ad ea loca transmittit radios quodammodo æquidistantes Horizontis plano, ut ex sphaera materiali constat, qui in gyrum semper feruntur. Eos autem, qui temperatam alterutram zonam obtinent, dici Heteroscios, quod versus vnum tantum mundi polum umbras meridianas proyiciant, Boreales quidem ad polum Arcticum, Australes vero ad Antarcticum. Nam

Sol nunquam eorum vertices attingit. Illos deniq;, qui torridam

Zonā inhabitant, vocari Amphiscios, quod eorum umbræ

meridiana diuersis anni temporibus nunc versus po-

lum Arcticum, nunc versus Antarcticum pro-

cidant; quoniam videlicet Sol aliquando

vertices eorū transcendit, ut per-

spicuum est in sphaera

materiali.

CAPVT TERTIVM

DE ORTV ET OCCASV SIGNORVM,

DE DIVERSITATE DIERV, ET
NOCTIV,

Et de diuisione climatum.



SIGNORVM autem ortus & occasus dupliciter accipitur, quoniam quantum ad poetas, & quantum ad Astronomos. Est igitur ortus & occasus signorum, quoad Poetas, triplex, scilicet Cosmicus, Chronicus, & Heliacus.

COSMICVS enim ortus, siue mundanus est, quando signum, vel stella super Horizontem ex parte orientis de die ascendit. Et licet in qualibet die artificiali sex signa sic oriatur, tamen Antonomafice signum illud dicitur Cosmice oriri, cum quo, & in quo Sol mane oritur. Et sic ortus proprius, & principalis, & quotidianus dicitur. De hoc ortu exemplum in 1. Georg. habetur, ubi docetur satio fabarum, & milij in Vere, Sole existente in tauro, sic.

Candidus auratis aperit cum cornibus annum
Taurus, &c.

OCCASVS vero Cosmicus est respectu oppositionis, scilicet quando Sol oritur cum aliquo signo, cuius signi signum oppositum occidit Cosmice. De hoc occasu dicitur in Georg. ubi docetur satio frumenti in fine Autumni, Sole existente in Scorpio ne, qui cum oriatur cum Sole, Taurus signi eius oppositum, ubi sunt Pleiades, occidit; sic.

Ante tibi Eoæ Atlantides abscondantur,
Debita quam fulcis committas semina, quamq;
Inuita properes anni spem credere terræ.

CHRONICVS ortus, siue temporalis est, quando signum, vel stella post Solis occasum supra Horizontem ex parte orientis emergit chronice, scilicet de nocte; Et dicitur temporalis, quia
tempus

tempus Mathematicorum nascitur cum Solis occasu. De hoc ortu habemus in Ouidio lib. 1. de Ponto, ubi conqueritur mortem exilij sui, dicens.

Quatuor Autumnos Pleias orta facit.

Significat enim per quatuor Autumnos, quatuor annos transisse, postquam missus erat in exilium. Sed Virgilius voluit in Autumno Pleiades occidere; ergo contrarij videntur. Sed ratio huius est, quod secundum Virgilium occidunt Cosmice, secundum Ovidium oriuntur Chronice, quod bene potest contingere eodem die, sed differenter tamen, quia Cosmicus occasus est respectu temporis natutini. Chronicus vero ortus respectu vespertini est.

CHRONICVS occasus est respectu oppositionis. Vnde Lucanus lib. 4. inquit.

Nox tum Thessalicas urgebat parua sagittas.

HELIACVS ortus, siue Solaris est, quando signum, vel stella videri potest per elongationem Solis ab illo, quod prius videri non poterat Solis propinquitate. Exemplum huius ponit Ouid. lib. 2. de Fast. sic.

Iam leuis obliqua subsedit Aquarius vrna.

ET Virgilius in Georg. lib. 1.

Gnosiaq; ardentis decedat stella coronæ.

Quæ iuxta Scorpionem existens non videbatur, dum Sol erat in Scorpione.

OCCASVS Heliacus est, quando Sol ad signum accedit, & illud sua præsentia, & luminositate videri non permittit. Huius exemplum est apud Virgilium in Georg. lib. 1.

Et aduerso cedens Canis occidit astro.

COMMENTARIVS



EXPLICATIS in 2. cap. omnibus decem circulis, ex quibus sphaera materialis componitur, & illa celestis componi intelligitur, agit iam auctor in hoc 3. cap. de diuersis apparentijs, quæ sunt ratione motus primi mobilis, & Solis in Zodiaco. Potest autem hoc caput diuidi in 4. particulas. In prima agit de ortu

Ccc ij & occasu

Et occasu syderum : In secūda de diebus naturalibus, & artificialibus : In tertia assignat propria quedam, quæ conueniunt hominibus ratione diuersa habitationis in terra : In quarta denique disputat de climatibus mundi.

EST autem ortus cuiuslibet astri, eleuatio, seu ascensio eius supra Horizontem, vel certe apparitio eiusdem, quod antea ob vicinitatem Solis non conspiciebatur. Occasus vero est depressio, siue descensio astri infra Horizontem, vel certe occultatio eius, ita ut amplius cerni nequeat propter Solis propinquitatem. Itaq; ortus omnis astrorum, & occasus sumitur vel comparatione Horizontis, vel comparatione Solis. Hinc fit, ut apud Poetas, sicut auctor dicit, triplex sit ortus, occasusq; syderum, nimirum Cosmicus, Chronicus, qui duo penes Horizontem sumuntur, & Heliacus, qui ad Solem refertur.

SIGNVM illud vel astrum proprie Cosmice dicitur oriri, quod una cum Sole supra Horizontem matutino tempore ascendit, Improperie autem omne astrum, quod in die eleuatur supra Horizontem, quo pacto singulis diebus sex signa Zodiaci Cosmice dicuntur oriri, quamuis ob splendorem Solis minime possint videri. Ortum Cosmicum proprie dictum intellexit Virgil. 1. Georg. carmine illo, quod auctor retulit, videlicet.

Candidus auratis aperit cum cornibus annum

Taurus &c.

Voluit enim significare mensem Aprilem, in quo mane una cum Sole Taurus supra Horizontem emergit, cum eo tempore in Tauro Sol existat.

PARI ratione signum illud, vel astrum proprie Cosmice dicitur occidere, quod tempore matutino, Sole oriente, sub Horizontem descendit; Improperie vero omne astrum, quod in die infra Horizontem labitur. Itaq; oriente signo quocūq;, seu stella Cosmice, necesse est signum, stellamue per diametrum oppositam Cosmice occidere. De hoc occasu Cosmico loquitur etiam Virgil. 1. Georg. in his carminibus.

Ante tibi Eoæ Atlantides abscondantur,

Debita quam sulcis committas semina, quamque

Inuita properes anni spem credere terra

Intelligit etenim tempus Autumni, in quo Sole existente in Scorpio, Pleiades in Tauro signo opposito constitutæ, mane occidunt, hoc est Cosmice.

Cosmice.

CHRONICE, seu potius, secundum aliquos, *Achronymce* oriri signum, vel astrum proprie dicitur, quod vespertino tempore, Sole infra Horizontē descendente, ex parte orientis supra Horizontē emergit; Improprie vero, quodcumq; in nocte supra Horizontem ascendit, quo pacto qualibet nocte sex signa dici possunt oriri chronice. De or-
 Chronico scribit Ouid. lib. 1. de Ponto. Elegia. 9.

Vt careo vobis Scythicas detrusus in oras.

Quattuor Autumnos Pleias orta facit

Tempore enim Autumni, Sole videlicet existente in Scorpio, oriuntur Pleiades vesperti sub Solis occasum, id est, Chronice.

CHRONICE occidere dicitur proprie illud astrum, siue signum, quod vna cū Sole sub Horizontem descendit; Improprie autem omne signum, quod nocturno tempore infra Horizontem deprimitur; Qu^a ratione singulis noctibus sex signa Zodiaci dicuntur Chronice occidere. Itaque oriente astro quocunque, seu signo Chronice, occidet necessario signum, siue astrum oppositum Chronice. De occasu Chronico secundum auctorem loquutus est Lucanus lib. 4.

— — — — Nam Sol Leda tenebat

Sydera, vicino cum lux altissima Cancro est.

Nox tum Thessalicas vrgebat parua sagittas.

Indicare enim voluit tempus prope auroram, Sole existente prope finem Geminorum; vnde paulo ante ortū Solis necesse est Sagittarium, qui Geminis opponitur, occidere improprie Chronice. Sed forte Lucanus eo in loco nullum genus occasus intellexit, sed solum significare voluit tempus illud ante Solis ortum, quo Sagittarius occumbit. At Ouid. de hoc occasu scribit lib. 2. de Fast.

Quem modo calatum stellis Delphina videbas.

Is fugiet visus nocte sequente tuos.

Loquitur enim de tertio die Februarij, ante quem post Solis occasum apparebat Delphinus supra Horizontem, sed tertio die vna cum Sole occidebat Chronice, cum existat in Aquario, in quo tunc Sol commorabatur. Hinc perspicuum est, vnum idemq; signum, in quo existit Sol, mane oriri Cosmice, & vesperti occidere Chronice: Item signum oppositū Soli vesperti oriri Chronice, & mane occidere Cosmice; vt mirum nō sit Virgilium dixisse; Pleiades occidere in Autumno, nempe Cosmi-

ce; Qui-

ce; Ovidium autē docuisse easdem eodem tempore oriri, nempe Chronice, quod verissimum est. Unde extant duo versiculi.

Cosmice descendit signum, quod Chronice surgit.

Chronice descendit signum, quod Cosmice surgit.

HELIACE dicitur oriri astrum illud, quod sese profert in conspectum, cum antea vicini Solis radijs tectum latuerit. De hoc ortu canit Ouid. lib. 2. de Fast.

Iam levis obliqua subsedit Aquarius urna;

Proximus athereos excipe Piscis equos

In Februario etenim Sol existens in Aquario illum nimio splendore occultabat, sed circa finem Februarii, ingrediente Sole Pisces, apparebat. Aquarius mane ante Solis exortum, atq; ita Heliace oriebatur. Eundem ortum Heliacum intellexit Virgil. in 1. Georg. ita scribens de Gnosia, stella videlicet coronæ Septentrionalis.

Ante tibi Eoæ Atlantides abscondantur;

Gnosiaq; ardentis decedat stella coronæ;

Debita quam sulcis committas semina, &c.

Quando namq; Pleiades occidunt Cosmice, nempe in Autumno, oritur corona Septentrionalis, quæ existerat olim prope finem Libræ, Heliace tempore matutino ante Solis ortum in Scorpio.

OCCIDERE Heliace dicitur astrum, quod nimio splendore Solis offuscatur, ita ut cum antea apparuerit, iam amplius conspici nequeat. De hoc occasu loquitur Virgil. in ultimo horum duorum carminum.

Candidus auratis aperit cum cornibus annum

Taurus, & aduerso cedens Canis occidit astro.

Nam cum olim Canis maior existeret in Geminis, occidebat Heliace, quando Pleiades occidebant Cosmice, Sole nimirū existente in Tauro iuxta Pleiades. Quantum vero debeat astrum quodcunq; præcedere Solem, aut eundē subsequi, ut oriatur, vel occidat Heliace, certo definiri nequit, cum nec omnes stellæ eiusdem sint magnitudinis, nec eandem habeant latitudinem ab Ecliptica: Certum autem est, minores stellæ, & viciniores Eclipticæ tardius oriri Heliace, & citius occidere, quam maiores, remotioresq; ab Ecliptica.

QUONIAM autem motus Solis velocior est ab occasu in ortum, quam motus stellarum fixarum, efficitur, ut stellæ fixæ, quando e radijs solaribus egreduntur, relinquuntur liberæ a Sole. versus partes cæli occiden-

occidentales, orienturq; Heliace matutino tempore prope Horizontem ex parte orientis, ante ortum Solis; Tunc enim primo incipiunt apparere, cum ante ob vicinitatem Solis, qui iam ab ipsis orientem versus recessit, occultæ latuerint. Eadem de causa eadem stellæ occident Heliace necesse est, vespertino tempore prope Horizontem ex parte occidentis, postquam Sol infra Horizontem descendit. Nam cum antea semper apparuerint post occasum Solis, tunc primum ob propinquitatem Solis, qui ad ipsas accedit, delitescere incipiunt. Idem prorsus dicendum est de Saturno, Ioue, ac Marte, quia tardiores habent motus proprios, quam Sol. Contrarium autem intelligendum est de Luna. Cum enim velocius proprio motu incedat, quam Sol, fit, ut non Sol ab ipsa recedat sicut a stellis fixis, sed potius ipsa a Sole remoueat versus orientem. Vnde Heliace oriatur vespere ex parte occidentis post Solis occasum, ut contingere videmus post Nouilunium, quia Luna post Nouilunium quodlibet statim a Sole recedit in orientem. Occidet autem Heliace ex parte orientis matutino tempore ante ortum Solis, ut cernimus ante Nouilunium, quia semper Soli appropinquat versus orientem. Hæc est causa, cur post Nouilunia paulatim Lunam crescere, & ante Nouilunia eandem decrescere conspiciamus. Denique Venus atque Mercurius, cum nunc Solem anteverrant, nunc eum subsequantur; aliquando orientur Heliace iuxta orientem, & occident iuxta occidentem; aliquando vero orientur Heliace iuxta occidentem, & occident iuxta orientem. Sed de his omnibus plura dicenda sunt in Theoricis Planetarum. Inde effectum est, ut Venus modo dicatur Lucifer, quando videlicet mane ante Solem oritur, modo Hesperus, quando scilicet post Solis occasum iuxta occidentem conspicitur.

QVO VERO tempore anni quævis stella nunc oriatur Cosmice, Chronice, aut Heliace, vel etiam occidat, pulchre indicat globus celestis, vel Astrolabium quodcunque. Posito etenim globo in propria elevatione, statuatur stella quævis in Horizonte ex parte Orientis, noteturq; gradus Eclipticæ Horizontem tangens tam in oriente, quam in occidente; Quando namque Sol gradum Eclipticæ orientalem obtinebit, oriatur dicta stella Cosmice, & occidet Chronice; Quando vero possidebit Sol gradum Eclipticæ occidentem, oriatur eadem stella Chronice, & occidet Cosmice, &c. Hac ratione deprehendes Canem maiorem

oriri

oriri Cosmice, & occidere Chronice, Sole existente in 8. grad. ♏. *ve* circiter, nempe circa diem 22 Iulij. Item oriri Chronice, & occidere Cosmice, Sole commorante in 8. grad. ♊, aut circiter, hoc est, circa diem 18. Ianuarij. Ortus vero Heliacus, & occasus facile dignoscetur, si cognitum fuerit, in quonam gradu Eclipticæ stella qualibet constituitur.

ASTRONOMI ortum stellarum, & occasum diuidunt in Verū, & Apparentem. Verus ortus, & occasus est, quando vere stella supra Horizontem ascendit, vel infra eundem descendit. Atq; hic duplex est, Matutinus videlicet, quando Sole oriente stella aliqua oritur, vel occidit, quem poeta dicunt Cosmicum ortum, & occasum; & Vesperinus, quando Sole occumbente stella aliqua oritur vel occidit, qui a Poetis dicitur ortus, & occasus Chronicus. Ortus vero & occasus apprensus est ille, quem poeta vocant Heliacum; Atq; hunc quoq; distinguunt in matutinum, & vespertinum, prout stella liberata a radijs solaribus mane, vel vesperi incipit apparere, ut dictum est.

PTOLEMÆVS Dict. 8. cap. 4. vocat ortus stellarum, aspectus earum ad Solem, recitatq; nouem Differentias, quarum qualibet ad huc multiplex existit, ita ut in vniuersum sint aspectus vigintiquatuor. Sed de hac re lege Ptolemaeum loco citato, & Ioan. Regiom. in Epit. lib. 8. cap. 5. Longum enim foret omnes aspectus hoc loco recensere.

PORRO cognitio ortus, & occasus Poetici plurimum conducit ad veterum tum Poetarum, tum Historicorum volumina intelligenda. Sapissime .n. tempus aliquod certū exprimere conantur per aliquē ortum stellæ cuiuspiā, ut ex adductis exemplis perspicuum esse potest.

DE ORTV, ET OCCASV SIGNORVM

secundum Astrologos, seu de Ascensionibus, & descensionibus signorum, rectis & obliquis.

SEQVITVR de ortu & casu signorum, pro ut sumunt Astronomi, & prius in sphaera recta.

COMMENTARIVS

POSTQVAM explicauit auctor ortum, & occasum syderum iuxta

iuxta Poetas, agit iam de ortu, & occasu signorum secundum Astronomos, quem ortum & occasum Astronomicum dicere solent ascensiones, descensionesq; signorum, habetq; hæc tractatio de ascensionibus, descensionibusq; signorum plurimas, & insignes utilitates. Nam maxima pars Doctrinæ primi mobilis ex his dependere videtur. Tria autem explicat auctor hac in parte; Primo, quid sit ortus, & occasus secundum Astronomos, & quotuplex; Secundo, quomodo signa orientur, & occident in sphaera recta; Tertio demum, quo pacto sese habeant signa, quantum ad ortum, & occasum Astronomicum in sphaera quacumq; obliqua. Sed ante omnia explicandum est breuiter discrimen inter ortum & occasum signorum iuxta poetas, & Astronomos; Illud autem huiusmodi est. Poeta in ortu & occasu signorum obseruant qualitatem temporis, an videlicet signum aliquod oriatur in Vere, an in Æstate, Autumno, vel Hyeme. Item an matutino tempore, an vero vespertino: Astronomi vero quantitatem temporis considerant in ortu, & occasu signorum, quanto nimirum tempore hoc signum, vel illud oriatur, occidatue in hac vel illa obliquitate sphaerae, siue hoc fiat in Vere, vel Æstate, &c, & siue tempore diurno, siue nocturno. Vnde apud Astronomos non diuiditur ortus & occasus in Cosmicum, seu Matutinum, & in Chronicum, seu Temporalem, vt Poete faciunt, sed in rectum, & obliquum, vt mox dicetur.

SCIENDVM est, quod tam in sphaera recta, q̃ obliqua ascendit Æquinoctialis circulus semper vniformiter, scilicet in temporibus æqualibus æquales arcus ascendunt. Motus enim cœli vniformis est: Et angulus, quem facit Æquinoctialis circulus cum Horizonte non diuersificatur in aliquibus horis.

COMMENTARIVS

ANTEQVAM declaret, quid sit ortus vel occasus iuxta Astronomos, & quotuplex, demonstrat prius duas conclusiones, quarum prior est, Æquinoctialis circulus vniformiter supra Horizontem tam rectum, quàm obliquum quemcumq; eleuatur secundū omnes sui partes, ita vt in temporibus æqualibus æquales arcus Æquatoris supra Horizontem ascendant. Hanc conclusionem probat dupliciter; Primo,

Ddd quia

Quia motus cali diurnus vniformis est in omni Horizōte, & regularis; non enim aliquando citiori motu fertur, & aliquando remissiori: Cum igitur Aequator sit mensura, ac regula primi motus, moveaturq; circa eosdem polos, circa quos totum calum circumuertitur, nempe circa polos mundi, necesse est, vt in qualibet sphaera vniformiter supra Horizontem emergat, secundum omnes sui partes. Secundo, quia Aequator perpetuo eosdem angulos cum Horizonte efficit, cum rectis quidem rectos, & cum obliquo obliquos; quare vniformiter secundum omnes sui partes eleuabitur supra Horizontem quemcunq; . Testantur idem phaenomena clarissima Astronomorum. Deprehensum est eam in quacunq; sphaera, singulis horis gradus quindecim Aequatoris supra Horizontem ascendere, totidemq; infra eundem descendere. Spacio vero quatuor Minutorum vnus hora eleuari, & deprimi vnum gradum Aequatoris &c. Quod minime fieret, si non regulariter, & vniformiter ascenderet Aequator supra Horizontem.

PARTES vero Zodiaci non de necessitate habent æquales ascensiones in vtraq; sphaera; Quia quanto aliqua zodiaci pars rectius oritur, tanto plus temporis ponitur in suo ortu. Huius signum est, quia sex signa oriuntur in longa, vel in breui die artificiali, similiter & in nocte.

COMMENTARIUS

POSTERIOR conclusio est. Zodiacus tam in sphaera recta, q̄ in obliqua, non ascendit secundum omnes sui partes supra Horizontem vniformiter. Quam quidem hac ratione videtur confirmare. Cum Zodiacus circa alienos polos feratur motu diurno, a quibus alibi longius, alibi minus abest, fit, vt aliqua eius partes cū quoib. Horizonte efficiat angulos obliquiores, aliqua minus obliquos. Quo circa pars illa, quæ rectiores cum Horizonte angulos constituit, & ideo rectius oritur, tardiori motu supra Horizontem eleuabitur, atq; plus temporis in suo ortu requiret, quam quæ minus rectos angulos cum Horizonte efficit, vt experientia docet in sphaera quacunq; materiali, quoniam quo aliquis arcus rectius exoritur, eo etiā magis successiue partes eius ascendunt. Eandem conclusionem comprobatur experimento manifeste; quia videlicet

videlicet qualibet die, siue nocte artificiali tam longissima, quam breuissima, sex signa precise Zodiaci supra Horizontem ascendant, & infra eundem descendunt, ita ut quolibet die Medietas Zodiaci exoritur. Cum enim Zodiacus, & Horizon quicunq; sese in mutuo bifariam secant, quod sunt circuli sphaerae maximi, fit, ut ea medietas Zodiaci, quae intercipitur inter Solem positum in oriente, & punctum oppositum procedendo per mediam noctem in die exoritur, ut perspicue in instrumentis apparet. Qua propter Zodiacus uniformiter non oritur supra Horizontem secundum omnes sui partes, quandoquidem temporibus inaequalibus, nempe diebus, & noctibus inaequalibus, aequales semper arcus ascendant, nimirum medietates Zodiaci. Quod si quolibet medietas Zodiaci secundum omnes sui partes uniformiter ascenderet, essent omnes dies, ac noctes inter se aequales, quod est contra experientiam. Idem de reliquis partibus Semicirculo minoribus probari potest ex doctrina sphaeræ eorum triangulorum.

NOTANDUM igitur, quod ortus, vel occasus alicuius signi, nihil aliud est, quam illam partem Aequinoctialis oriri, quae oritur cum illo signo oriente, id est, ascendente supra Horizontem: Vel illam partem Aequinoctialis occidere, quae occidit cum illo signo occidente, id est, tendente ad occasum sub Horizontem.

COMMENTARIUS

EXPONIT iam, quid sit ortus, & occasus cuiusq; signi, siue arcus Zodiaci secundum Astronomos, dicens, oriri aliquod signum non esse aliud, quam arcum illum Aequatoris, qui simul cum illo signo supra Horizontem ascendit, oriri: Occidere vero signum aliquod non esse aliud, quam occidere illum arcum Aequatoris, qui una cum illo signo infra Horizontem descendit. Unde ortus signi, vel cuiusq; arcus Zodiaci definitur esse arcus Aequatoris, qui cum eo signo, vel arcu cooritur. Occasus vero signi, vel cuiuslibet arcus Zodiaci dicitur arcus Aequatoris, qui cum signo, vel arcu infra Horizontem demergitur. Ut quia Romæ v.g. cum toto arcu Arietis cooruntur grad. 17. Min. 21. Aequatoris, ideo arcus Aequatoris continens grad. 17. Min. 21. dicitur

D d d ij iur

tur ortus Arietis Romæ. Pari ratione, quia Romæ cum signo Arietis descendunt infra Horizontem grad. 38. Min. 27. propterea arcus Aequatoris complectens grad. 38. Min. 27. dicitur occasus signi Arietis, & sic de cæteris. Hinc factum est, ut ortus signi, uel arcus Zodiaci apud Astronomos dicatur Ascensio; occasus vero, Descensio: quia nimirum considerant in ortu, uel occasu cuiusuis arcus portionem Aequatoris, quæ simul ascendit, uel descendit cum illo arcu.

DEFINIUNT autem Astronomi ortū, & occasum cuiuscunq; arcus, uel signi per arcum Aequatoris coascendētem; uel condescendentem; quoniam cum animaduertissent, Zodiacum inæqualiter eleuari supra Horizontē, & sub eundem descendere motu primi mobilis, quippe cum non possideat eosdē cum primo mobili polos; Aequatorem vero secundum omnes sui partes uniformiter oriri, & occidere, propterea quod eosdem polo. obtinet cum primo mobili, ceu in prædictis duabus conclusionibus fuit ostensum; oportuit eos per aliquod uniforme ac regulare cognoscere tempus, quod quilibet arcus Zodiaci consumit in ortu suo, & occasu; quod quidem commodissime factum fuit officio Aequinoctialis circuli. Cum enim singulis horis eleuentur 15. grad. Aequatoris in quocunq; Horizonte, si cum aliquo arcu Zodiaci eleuantur: v. g. 45. grad. Aequatoris supra aliquem Horizontem, certissime colligitur, talem arcū tribus integris horis totum exoriri. &c.

NON SOLVM autem ascensiones descensionesq; arcuum Zodiaci per Aequatoris arcus simul ascendētes, descendentesue definiuntur; Verum etiam ascensio, & descensio cuiuslibet puncti Eclipticæ, nec non stellæ cuiuscunq;. Nam Ascensio stellæ cuiusuis, uel etiam puncti Eclipticæ, est arcus Aequatoris a sectione Verna, hoc est, a principio ♈ secundum signorum ordinem usq; ad Horizontem, dum stella oritur, computatus. Vt quia Romæ posito gradu tertio ♎, in oriente, arcus Aequatoris dictus comprehendit grad. 106. Min. 40. propterea dictus arcus Aequatoris dicitur ascensio tertij gradus ♎, quia simul cum hoc gradu ascendit. Descensio vero stellæ cuiuslibet, uel puncti Eclipticæ est arcus Aequatoris a sectione Verna, id est, a principio ♈, secundum signorum seriem ad Horizontē usq; dum stella occidit, numeratus. Vt quia Romæ collocato tertio gradu ♎, in occidente, arcus prædictus Aequatoris continet grad. 143. Min. 57. ideo prefatus arcus vocatur descensio tertij gradus ♎, quia una cum
eo descen

descendit, & sic de cæteris. Itaq; ascensio, siue descensio cuiuslibet puncti Eclipticæ, vel etiã stella cuiusvis, eadem est cū ascensione, vel descensione arcus Eclipticæ, qui ab initio ∇ , cōputatur secundum signorum successionem vsq; ad Horizontem, stella, vel gradu Eclipticæ posito in Horizonte præcise, ex parte quidem orientis, si de ascensione sermo habeatur, ex parte vero occidētis, si descensionis habeatur ratio.

SIGNVM autem recte oriri dicitur, cum quo maior pars AEquinoctialis oritur: oblique vero, cum quo minor. Similiter etiam intelligendum est de occasu.

COMMENTARIVS

QVONIAM dictum est Aequatorem secundum omnes sui partes vniformiter supra Horizontem eleuari, non autem Zodiacum, fit, vt aliquando cum vno arcu Eclipticæ, seu Zodiaci maior arcus Aequatoris ascendat, aliquando minor. Docet iam signum illud, siue arcum Eclipticæ, cū quo maior arcus Aequatoris cooritur, dici oriri recte; Cum quo vero minor arcus Aequatoris coascendit, oriri oblique. Pari ratione signum, vel arcum Eclipticæ, cum quo maior arcus Aequatoris sub Horizontem tendit, occidere recte; cum quo vero minor, oblique.

EXEMPLVM. Romæ cum arcu Libræ, qui comprehendit grad. 30. ascendit arcus Aequatoris continens grad. 38. Min. 27. Quare signum \triangle dicitur oriri recte; At cum arcu Arietis coascendunt grad. 17. Min. 21. Aequatoris, idcirco dicitur signum ∇ , oriri oblique. Similiter quia cum signo ∇ , descendunt grad. 38. Min. 27. dicitur Aries occidere recte: At Libra dicitur occidere oblique, quia descendunt tantū grad. 17. Min. 21. Aequatoris cū ea infra Horizontē &c.

DICITVR prior ortus, & occasus, quando nimirum plures gradus Aequatoris cooriuntur, vel simul occidunt, rectus, quia tunc rectiores angulos efficit arcus ille Zodiaci exoriens, vel descendens, cum Horizonte: Posterior autem ortus, & occasus, quando scilicet pauciores gradus Aequatoris ascendunt simul, vel descendunt, vocatur obliquus, quoniam arcus ille Zodiaci emergens, vel occumbens obliquiores angulos cum Horizonte constituit. Quæ omnia pæspicua sunt in

sunt in sphaera materiali. Vnde arcus zodiaci, cum quo equalis arcus Aequatoris peroritur, vel occidit, dici poterit oriri, & occidere medio modo; cuiusmodi sunt quatuor Quadrantes zodiaci in sphaera recta. Oriuntur enim singuli cū singulis Quadrantibus Aequatoris, ut sit atim dicemus.

PTOLEMAEVS autem, quem sequuntur omnes Astronomi, Ascensiones rectas vocat eas omnes, quae fiunt in sphaera recta: Obliquas autem illas, quae in sphaera obliqua habentur, siue maior arcus Aequatoris, minorue, siue equalis cooriatur. Ita quoq; eas appellant Astronomi in tabulis ascensionum. Vnde recta ascensio aliquius arcus, siue gradus Eclipticae, apud ipsos sumitur pro ascensione, quam habet in sphaera recta, siue maior arcus cum eo oriatur, siue minor: obliqua vero ascensio cuiusq; arcus intelligitur ea, quam habet in sphaera obliqua, cum quocunq; arcu Aequatoris ipse coascendat. Idem dicendum est de Descensionibus rectis & obliquis.

DE ORTV, ET OCCASV SIGNORVM in sphaera recta.

ET EST sciendum, quod in sphaera recta Quarta zodiaci inchoata a quatuor punctis, duobus scilicet Solstitialibus, & duobus aequinoctialibus, adaequantur suis ascensionibus, id est, quantum temporis consumit Quarta zodiaci in suo ortu, in tanto tempore Quarta Aequinoctialis illi conterminalis peroritur. Sed tamen partes illarum Quattarum variantur, neq; habent aequales ascensiones, sicut iam patebit.

COMMENTARIIVS

TERTIUM obic duas regulas ad ortum, & occasum signorum cognoscendum in sphaera recta. Prima est. Quatuor zodiaci Quadrantes, qui initium sumunt a quatuor punctis cardinalibus in sphaera recta adaequantur suis ascensionibus, hoc est, cooriuntur praecise cum Quadrantibus Aequatoris correspondentibus, ita ut quilibet eorum consummat in ortu suo supra Horizontem 6. horas integras, quemadmodum & quilibet Quadrans Aequatoris 6. horis supra Horizontem emergit:

Partes

Partes tamen dictorum Quadrantum non sunt æquales suis ascensionibus, hoc est, cum partibus eorum modo coascendunt arcus Aequatoris maiores, modo minores, ita ut v. g. grad. 15. aliquando plus temporis requirant, ut exoriantur supra Horizontem, quam horam, aliquando vero minus. Nam priores 15. grad. Arietis ascendunt cum grad. 13. Min. 48. Aequatoris, qui constituunt Minuta 55. Secunda 12. vnius horæ: At posteriores 15. grad. Geminorum ascendunt cum grad. 16. Min. 17. Aequatoris, hoc est, in hora 1. Min. 5. Sec. 8. Prior pars regulæ huius facile probari potest, quia videlicet vterq; Colurus, cū per polos mundi transeat, idem efficitur cum Horizonte recto bis in die; Vnde non poterunt Quadrantes prædicti Horizontē extremis suis punctis contingere, quin alter Colurus per extremitates transiens eodē temporis momento contingat, idemq; cum Horizonte efficiatur, Quare postquam Quadrans zodiaci totus emerfit supra Horizontem, necesse est, Quadrantem Aequatoris correspondentem totum quoq; ascendisse supra Horizontem. Posterior pars eiusdem regulæ ostendi potest ex 10. propos. 1. lib. Menelai sphericorum triangulorum, quia nimirum qualibet pars Eclipticæ, præter dictos Quadrantes, constituit cum Horizonte recto nunc angulum obtusum, nunc acutum, ut constat ex Theodosio, cum non transeat Horizon per eius polos; Quare cum per prædictam propos. Menelai maiori angulo in triangulo spherico maius latus opponatur, & minori minus, perspicuum est, partes Quadrantiū principium habentium in punctis æquinoctialibus non adæquari suis ascensionibus. Quod autem neq; partes aliorum Quadrantum, qui initium habent in punctis Solstitialibus, adæquentur suis ascensionibus, ita demonstrari potest. Quoniam enim eodem modo probabitur, partes zodiaci incipientes a punctis æquinoctialibus, quæ maiores sint Quadrante, esse inæquales suis ascensionibus, si auferantur æquales Quadrantes, zodiaci alter ab arcu zodiaci, alter vero Aequatoris ab arcu Aequatoris coascendente cum arcu zodiaci, erunt adhuc residua inæqualia, arcus videlicet zodiaci, & eius ascensio. Verum hæc omnia cuius facile intueri licet in sphaera materiali, manifestaq; erunt ex tabula ascensionum rectarum.

EST ENIM regula. Quilibet duo arcus zodiaci æquales, & æqualiter distantes ab aliquo quatuor punctorum iam dictorum.

fum, æquales habent ascensiones.

COMMENTARIUS

SECUNDA regula est. Quilibet duo arcus Zodiaci æquales, & æqualiter distantes ab aliquo quatuor punctorum cardinalium, in sphæra recta æquales habent ascensiones inter se. v. g. signum Π , & signum Ξ , quia sunt arcus æquales, æqualiterq; remoti a puncto solstitij æstivi, habent unam, eandemq; ascensionem, cum utrolibet enim signo ascendunt grad. 32. min. 12. Aequatoris. Eademq; est ratio de signo γ , & Ω . Item de signo ν , & η . & sic de cæteris arcubus æqualibus, dummodo æqualiter remoucantur ab aliquo dictorum 4. punctorum, ut perspicuum erit ex tabula ascensionum rectarum. Confirmari potest hæc regula ex sphericis elementis Menelai, quia scilicet huiusmodi arcus Eclipticæ, cum æque ab Aequatore extremis punctis declinent, ut supra dictum fuit, æquales efficiunt angulos cum Horizonte, unde æquales arcus Aequatoris ipsis respondeant necesse est, ac propterea æquales habebunt ascensiones inter se.

ET EX hoc sequitur, quod signa opposita æquales habent ascensiones. Et hoc est, quod dicit Lucanus lib. 9. loquens de processu Catonis in Libyam versus Aequinoctialem.

Deprensus est hunc esse locum, qua circulus alti
Solstitij medium signorum percutit orbem.

Non obliqua meant, nec TAVRO SCORPIVS exit
Rectior, aut ARIES donat sua tempora LIBRÆ,
Aut ASTRÆA iubet lentos descendere PISCES,
Par GEMINIS CHIRON, & idem quod CARCI-
NVS ardens. (NA.

Humidus ABGOCEROS, nec plus LEO tollitur VR-

Hic dicit Lucanus, quod existentibus sub Aequinoctiali, signa opposita æquales habent ascensiones, & occasus. Oppositio autem signorum habetur per hunc versum.

Est Lib. Ari: Scor. Tau: Sa. Gemi. Capri. Can: A. Le: Pis. Vir.

COMMEN-

COLLIGIT ex 2. regula, signa opposita in sphaera recta aequales inter se habere ascensiones. Quod confirmat auctoritate Lucani lib. 9. ubi describit aduentum Catonis sub Aequinoctialem circulum, quem appellat circulum alti solstitij, dicens, omnia signa opposita habere aequales ascensiones, & descensiones, ita ut nullum signum suo opposito rectius, aut obliquius ascendat, vel descendat, sicut in sphaera obliqua contingit, ut mox patebit. Non enim voluit eo in loco Lucanus nullum signum oblique oriri, sed omnia recte, ut perperam explicant Sulpitius, & Omnibonus interpretes Lucani. Hoc enim falsum est, sed solum voluit, nullum rectius oriri, vel obliquius suo opposito, quamvis quadam ibi recte orientur, quadam vero oblique, ut constat ex tabula ascensionum rectarum. Probari autem potest, hoc ex 2. regula sequi, hac ratione. Quolibet duo signa opposita habent conuenientiam quandam cum aliquo tertio signo, ita ut hoc tertium signum, & quodlibet oppositorum quorumcunque, aequaliter distent vel ab alterutro punctorum solstitialium, vel ab alterutro aequinoctialium. Quare utrumque aequalem habebit ascensionem cum tertio illo signo ex 2. regula, & propterea ipsa opposita signa aequales inter se habebunt ascensiones. Exempli causa. γ , & Ω , sunt signa opposita, & quia γ eandem habet ascensionem cum $\eta\psi$, cum hoc signa aequaliter sint remota a solstitio aestiuo: Item Ω eandem quoque habet ascensionem cum $\eta\psi$, quod aequale recedant hoc signa ab Aequinoctio autumnali; idcirco eandem obtinebunt ascensionem γ & Ω . Sic quoque δ & μ , signa opposita conueniunt cum Ω , in ascensione: π & τ , cum δ : δ & τ , cum π : Ω , & π , cum δ : $\eta\psi$ & χ cum γ ; Ut ex sphaera materiali constat. Omnia igitur signa opposita aequales sortiuntur ascensiones in sphaera recta. Idem etiam ex eo monstrari potest, quod signa opposita eisdem cum Horizonte angulos constituunt, vnum quidem ad partes poli Arctici, alterum vero ad partes poli Antartici. Hinc enim ex doctrina triangulorum sphaericorum colligitur, arcus Aequatoris illi correspondentes esse aequales. Id ipsum manifestabit tabula ascensionum rectarum.

ET EST notandum, quod non valet talis argumentatio. Isti duo arcus sunt aequales, & simul incipiunt oriri, & semper maior pars oritur de vno, quam de reliquo: ergo ille arcus citius

peroritur,

peroritur, cuius maior pars semper oriebatur. Instantia huius argumentationis manifesta est in partibus prædictarū quartarū. Si enim sumatur quarta pars zodiaci, quæ est a principio ♈ vsq; ad finem Geminorum, semper maior pars oritur de quarta Zodiaci, quam de quarta AEquinoctialis sibi conterminali, & tamen illæ duæ quartæ simul peroriuntur. Idem intellige de quarta zodiaci, quæ est a principio ♊ vsq; ad finem ♋.

ITEM si sumatur quarta Zodiaci, quæ est a principio ♌ vsq; ad finem ♍, semper maior pars oritur de quarta AEquinoctialis, quam de quarta Zodiaci illi conterminali, & tamen illæ duæ quartæ simul peroriuntur. Idem intellige de quarta Zodiaci, quæ est a primo puncto ♎ vsq; ad finem ♏.

COMMENTARIUS

SOLVIT hic auctor ex ijs, quæ dixit, dubitationem quandam, quæ alicui faceere posset negotium, videlicet, non valere hanc argumentationem, Sunt duo arcus in sphaera omnino æquales inter se, qui simul eodem temporis momento incipiunt oriri supra Horizontem, semperq; maior pars vnius exorta est, quam alterius, igitur citius arcus ille totus, cuius semper maior pars est perorta, supra Horizontem ascendet, quam arcus, cuius semper minor fuit portio orta: Solvitur enim hæc argumentatio per ea, quæ dicta sunt in prima regula. Nam quilibet Quadrans Zodiaci initium sumens ab aliquo quatuor punctorū Cardinaliū ut diximus, simul totus exoritur cum quadrante Aequatoris correspondente, & tamen, antequam toti Quadrantes peroriantur, semper maior pars alicuius eorum est exorta, quam alterius. Semper enim maior pars cuiuslibet quadrantis Zodiaci ab alterutro æquinoctio incipientis ascendit supra Horizontem, quam Quadrantis Aequatoris, initio factō semper omnium arcuū orientium a puncto æquinoctij, quia semper talis arcus Zodiaci efficit minorem angulum cum Horizonte ad partes Aequatoris, quam Aequator; unde per 10. propos. 1. lib. Menelai, minor arcus Aequatoris correspondebit, donec in fine Quadrantū uterq; angulus fiat rectus, & consequenter arcus æquales, per 4. propos. eiusdem 1. lib. Menelai. Simili modo semper maior pars cuiuslibet Quadrantis Aequatoris, initū sumentis a Coluro solstitiorū, supra Horizontem emergit, quam Quadrantis Zodiaci correspondentis, ut clarif-

vt clarissime deducitur ex triangulis sphaericis, & perspicue apparebit ex tabula ascensionū rectarū, quia videlicet semper talis arcus Aequatoris minorem angulum constituit cum Horizonte, quā Zodiacus &c. Quod autē toti Quadrantes simul peroriantur, etiam si semper maior pars vnius sit perorta, quam alterius, inde prouenit, quod non semper eadem proportionē maior pars vnius oriatur, quam alterius, sed paulatim decrescat illa proportio, vt manifestum est ex tabula ascensionum rectarum, ita vt in fine sit iam compensata tota inaequalitas ascensionum. Quod quidem fieri posse prater exemplū Quadrantum Zodiaci, & Aequatoris adductum, hoc vno exemplo percipi potest. Sint duo mobilia A & B, quae per ~~itaque~~ & idem spaciū moueantur, incipiendo eodem temporis momento, hac tamen lege, vt A, quidē sēper regulariter, & vniuniformiter incedat; B, vero vsq; ad medium spaciū velocius, vel tardius feratur, & a medio ad finem vsq; tardius vel velocius eadē omnino proportionē, qua antea vincebat mobile A, vel ab eo superabatur. Quo posito, certum est, vtrumque mobile eodem tempore ad finem spaciū peruenturum, quod illa dicta proportionē tota inaequalitas compensetur, & nihilo minus ante finem spaciū totius semper mobile A, antecedit, vel consequetur mobile B. Alias non vna absoluerent totum spaciū, vt constat. Sic igitur intelligendum est moueri Quadrantes Zodiaci, & Aequatoris, totos quidem eodem tempore exoriri, partes vero eorundem temporibus inaequalibus. Nam Quadrantes Zodiaci a Coluro æquinoctiorū incipientes velocius exoriuntur circa principium, tardius vero circa finem: At Quadrantes a Coluro Solstitiorum incepti tardius in principio, quam in fine.

PORRO in omni sphaera recta ascensio cuiuslibet signi, seu arcus Zodiaci, æqualis est suae descensioni, quoniam descensio in vno Horizonte recto, est ascensio in alio Horizonte recto, & e contra. Certum autem est, ascensionē vnius eiusdemq; arcus Zodiaci eadē esse in quolibet Horizonte recto, propter æqualem inclinationem Zodiaci. Eodem pacto ascensio cuiuslibet signi æqualis est mediationi cali eiusdem, hoc est, quanto tempore signum aliquod supra Horizontem exoritur, tanto etiam præcise tempore Meridianum cuiuscunq; loci pertransit, quia videlicet Meridianus quilibet Horizon rectus appellari potest, cum per mundi polos transeat. Quare omnia, quae dicta sunt de ascensionibus signorum, siue arcuum Zodiaci, in sphaera recta, eadem intelligē-

Ecc ij da sunt

da sunt de descensionibus in eadem sphaera, nec non de cæli mediationibus tam in sphaera recta, quam in obliqua.

QVOMODO ASCENSIO RECTA

cuiuslibet arcus Zodiaci a Verna sectione
inchoati supputetur.

DEMONSTRAVIT Ioan. Regiom. propos. ultima lib. 1. Epitomes, & Geber in opere Astronomico, Talem esse proportionem sinus complementi declinationis puncti arcus Eclipticæ ab alterutro æquinoctio inchoatum terminantis, ad sinum complementi eiusdem arcus, qualis est proportio sinus totius ad sinum complementi i ascensionis rectæ. Quare si iuxta regulam proportionum sinus totus in sinu complementi arcus propositi multiplicetur, productusq; numerus dividatur in sinum complementi declinationis ultimi puncti arcus, inuenietur sinus complementi ascensionis rectæ, ideoq; ascensio nota erit. Sed quoniam nobis inuestiganda sunt ascensiones rectæ omnium arcuum Eclipticæ incipientium a sectione Verna, id hac ratione assequemur.

SI AREVS propositus Quadrante minor fuerit, dabit documentum iam expositum ascensione in eius rectam. EXEMPLVM. sit inuenienda ascensio recta vicesimi gradus II, hoc est, arcus continentis grad. 80. Multiplicetur sinus totus, videlicet, 100000, in 17364, sinum complementi dicti arcus, productusq; numerus 1736400000. dividatur per 91970, sinum complementi declinationis. Nam proveniet sinus complementi ascensionis rectæ 18880, cui respondet in tabula sinuum arcus grad. 10. Min. 53. quo ablato ex 90. grad. relinquetur ascensio recta grad. 79. Min. 7. Quod si arcus Zodiaci præcise Quadrans fuerit, erit eius ascensio recta Quadrans quoq; nempe grad. 90.

SI ARCVS Quadrante quidem maior, at semicirculo minor extiterit, detrahendus erit ex semicirculo, hoc est, ex grad 180; & reliqui incipientis a sectione Autumnali ascensio recta exploranda; Nā si ea rursus a semicirculo auferatur, remanebit ascensio recta arcus propositi; quia totus semicirculus Zodiaci ascendit cum toto semicirculo Aequatoris. EXEMPLVM. Querenda sit ascensio recta 10. grad. 53, hoc est, arcus continentis grad. 100. Detrahto hoc arcu ex semicirculo, remanet arcus grad. 80. cuius ascensio recta grad. 79. Min. 7. ablata

7. ablata a semicirculo rursus dabit ascensionem propositi arcus grad. 100. Min. 53. Quod si arcus zodiaci præcise fuerit semicirculus, erit & eius ascensio semicirculus, nimirum grad. 180.

EXISTENTE arcu maiore quidem, quam est semicirculus, minore vero, quam 270. grad. subtrahendus erit ex ipso semicirculus hoc est, grad. 180. & reliqui arcus ascensio recta adijcienda rursus semicirculo, ut habeatur ascensio quesita. EXEMPLVM. Inquirenda sit ascensio recta 20. grad. Φ , hoc est, arcus grad. 260. Detrahatur semicirculus, & remanet arcus grad. 80. cuius ascensio recta, nempe grad. 79. Min. 7. addita semicirculo, dabit ascensionem optatam grad. 259, Min. 7. Quod si arcus zodiaci præcise tres Quadrantes constituat, nimirum grad. 270. totidem graduum erit ascensio debita.

QUANDO deniq; arcus tres Quadrantes superauerit, minor tamen integro circulo extiterit, auferendus erit ex toto circulo, ut a grad. 360. & reliqui arcus ascensio recta iterum ex circulo integro detrahenda; Relinquetur enim quesita ascensio. EXEMPLVM. Exploranda sit ascensio 10. grad. Ψ . hoc est, arcus 280. Detrahto hoc arcu ex grad. 360. remanet arcus grad. 80. cuius ascensio recta grad. 79. Min. 7. ablata ex 360. manifestabit quesitam ascensionem rectam grad. 280. Min. 53. Quod si arcus zodiaci est integer circulus, ascendet usq; cum integro quoq; circulo Aequatoris.

EX HIS manifestum est, quamam methodo construenda sit tabula ascensionum rectarum, quæ nimirum in sphaera recta contingant. Si enim supputentur ascensiones omnium arcuum primi Quadrantis Eclipticæ initium summentium ab Υ , & hæc postea singula auferantur ex semicirculo, habebuntur ascensiones omnium arcuum incipientium ab Υ , usq; ad principium Φ . Quod si eiusdem Quadrantis ascensiones singula adijciantur semicirculo, obtinebuntur omnium arcuum ab Υ , inchoatorum usq; ad finem Φ , ascensiones. Si deniq; ex toto circulo auferantur ascensiones eiusdem Quadrantis, relinquentur ascensiones omnium arcuum a principio Υ , usq; ad finem χ , ut constat. Itaq; totus labor consistit in eo, ut inquirentur ascensiones singulorum arcuum primi Quadrantis Eclipticæ. Hac arte Ioannes Regiom. supputauit ascensiones rectas omnium arcuum Eclipticæ, per singulos gradus procedendo, quam libuit hoc loco apponere, ut ob oculos propositæ habeantur omnes ascensiones arcuum zodiaci, & descensiones sphaeræ rectæ, nec non mediationum celi in qualibet sphaera.

TABVLA

TABVLA ASCENSIONVM RECTARVM

	Y	8	II	55	Q	np
G.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.
0	0 0	27 54	57 48	90 0	122 12	152 6
1	0 55	28 51	58 51	91 6	123 14	153 3
2	1 50	29 49	59 54	92 12	124 16	154 0
3	2 45	30 46	60 57	93 17	125 18	154 57
4	3 40	31 44	62 0	94 22	126 20	155 54
5	4 35	32 42	63 3	95 27	127 22	156 51
6	5 30	33 40	64 6	96 33	128 24	157 48
7	6 25	34 39	65 9	97 38	129 25	158 45
8	7 20	35 37	66 13	98 43	130 26	159 41
9	8 15	36 36	67 17	99 48	131 27	160 37
10	9 11	37 35	68 21	100 53	132 27	161 33
11	10 6	38 34	69 25	101 58	133 28	162 29
12	11 1	39 33	70 29	103 3	134 29	163 25
13	11 57	40 32	71 33	104 8	135 29	164 21
14	12 52	41 31	72 38	105 13	136 29	165 17
15	13 48	42 31	73 43	106 17	137 29	166 12
16	14 43	43 31	74 47	107 22	138 29	167 8
17	15 39	44 31	75 52	108 27	139 28	168 3
18	16 35	45 31	76 57	109 31	140 27	168 59
19	17 31	46 32	78 2	110 35	141 26	169 54
20	18 27	47 33	79 7	111 39	142 25	170 49
21	19 23	48 33	80 12	112 43	143 24	171 45
22	20 19	49 34	81 17	113 47	144 23	172 40
23	21 15	50 35	82 22	114 51	145 21	173 35
24	22 12	51 36	83 27	115 54	146 20	174 30
25	23 9	52 38	84 39	116 57	147 18	175 25
26	24 6	53 40	85 38	118 0	148 16	176 20
27	25 3	54 42	86 43	119 3	149 14	177 15
28	26 0	55 44	87 48	120 6	150 11	178 10
29	26 57	56 46	88 54	121 9	151 9	179 5
30	27 54	57 48	90 0	122 12	152 6	180 0

RESIDVVM TABVLAE ASCENSIONVM RECTARVM

	♌	♍	♎	♏	♐	♑
G.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.
0	180 0	207 54	237 48	270 0	302 12	332 6
1	180 55	208 51	238 51	271 6	303 14	333 3
2	181 50	209 49	239 54	272 12	304 16	334 0
3	182 45	210 46	240 57	273 17	305 18	334 57
4	183 40	211 44	242 0	274 22	306 20	335 54
5	184 35	212 42	243 3	275 27	307 22	336 51
6	185 30	213 40	244 6	276 33	308 24	337 48
7	186 25	214 39	245 9	277 38	309 25	338 45
8	187 20	215 37	246 13	278 43	310 26	339 41
9	188 15	216 36	247 17	279 48	311 27	340 37
10	189 11	217 35	248 21	280 53	312 27	341 33
11	190 6	218 34	249 25	281 58	313 28	342 29
12	191 1	219 33	250 29	283 3	314 29	343 25
13	191 57	220 32	251 33	284 8	315 29	344 21
14	192 52	221 31	252 38	285 13	316 29	345 17
15	193 48	222 31	253 43	286 17	317 29	346 12
16	194 43	223 31	254 47	287 22	318 29	347 8
17	195 39	224 31	255 52	288 27	319 28	348 3
18	196 35	225 31	256 57	289 31	320 27	348 59
19	197 31	226 32	258 2	290 35	321 26	349 54
20	198 27	227 33	259 7	291 39	322 25	350 50
21	199 23	228 33	260 12	292 43	323 24	351 45
22	200 19	229 34	261 17	293 45	324 23	352 40
23	201 15	230 35	262 22	294 51	325 2	353 35
24	202 12	231 36	263 27	295 54	326 20	354 30
25	203 9	232 38	264 33	296 57	327 18	355 25
26	204 6	233 40	265 38	298 0	328 16	356 20
27	205 3	234 42	266 43	299 3	329 14	357 15
28	206 0	235 44	267 48	300 6	330 13	358 10
29	206 57	236 46	268 54	301 9	331 9	359 5
30	207 54	237 48	270 0	302 12	332 6	360 0

108 COMMENT. IN III. CAP. SPHÆRÆ
VSVS TABVLÆ ASCENSIONVM
RECTARVM.

IN CAPITE tabula accipiendum est signum, & in latere sinistro gradus signi. Nam in communi concursu signi, & gradus propo-
siti reperientur gradus, ac Minuta Aëuatoris, quæ simul cum dato
gradu Eclipticæ oriuntur. Sic vides cum 15. grad. ♈, (hoc est cum
arcu Eclipticæ inchoato a principio ♈, & terminato in 19. gradu
♈, qui comprehendit gradus 139.) in Horizonte recto cooriri grad.
141. Min. 26. Quod si arcui dato minuta adhareant, elicienda erit
pars proportionalis, respondens oblatis minutis, ut dictum fuit in vsu
tabulæ Declinationum, eaq; adijcienda ascensioni arcus integrorum
graduum proxime minoris. EXEMPLVM. Quæraturs ascensio
recta arcus Eclipticæ continentis grad. 125. Min. 40. hoc est ascensio
grad. 5. Min. 40. ♈. Detraho ascensionem .5. grad. ♈, videlicet
grad. 127. Min. 22. ex ascensione 6. grad. ♈, nempe ex grad. 128.
Min. 24. remanetq; 1. grad. Min. 2. differentia vtriusque ascensionis,
quæ conuenit 60. Minutis, quare secundum regulam proportionum
Minutis 40. debentur Minuta 4. cum triente vnius Minuti, quæ si
adijciantur ascensioni 5. grad. ♈, habebitur ascensio propositi arcus
grad. 128. Min. 3. fere.

QVOD si inquirenda sit ascensio arcus Eclipticæ non a principio
♈, inchoati, v. g. arcus Zodiaci incipientis a 10. grad. ♄, & ter-
minati in 18. grad. ♊, qui completitur grad. 38. Detrahenda erit
ascensio 10. grad. ♄, nempe grad. 37. Min. 35. ab ascensione 18.
grad. ♊, videlicet a grad. 76. Min. 17. & relinquetur ascensio pro-
positi arcus grad. 39. Min. 22.

HAC ratione facile colliges ascensionem rectam cuiuslibet signi
Zodiaci per se sumpti, ceu in sequenti formula apparet.

Signa ascendunt in sphaera recta cum Aëuatoris.				G.M.
♈ Aries	♍ Virgo	♎ Libra	♏ Pisces	27.54
♉ Taurus	♌ Leo	♍ Scorpius	♐ Aquarius	29.54
♊ Gemini	♋ Cancer	♐ Sagittarius	♑ Capricornus	32.12

PERSPI.

PERSPICUE hinc sequitur, in sphaera recta quatuor signa oriri recte, & octo oblique. Item arcus illos obliquius oriri, qui propinquiores sunt punctis æquinoctialibus, rectius vero eos, qui punctis Solstitialibus viciniores existunt, ita ut signa media inter punctum quodcunque æquinoctiale, & Solstitiale propinquum medio fere modo ascendant. Idem dices de descensionibus, & cali mediationibus. In sphaera igitur recta quaterna semper signa æquales habent ascensiones, æqualesq; descensiones, & cali mediationes. Quæ quidem omnia demonstrari possunt ex sphaericis triangulis.

DE ORTV, ET OCCASV SIGNORVM

in sphaera obliqua

IN SPHAERA autem obliqua, siue declini, duæ medietates Zodiaci adæquantur suis ascensionibus. Medietates dico, quæ sumuntur a duobus punctis æquinoctialibus, quia medietas Zodiaci, quæ est a principio Arietis vsq; in finem Virginis, oritur cū medietate Æquinoctialis sibi conterminali. Similiter alia medietas Zodiaci oritur cum reliqua medietate Æquinoctialis. Partes autem illarum medietatum variantur secundum suas ascensiones, quoniam in illa medietate Zodiaci, quæ est a principio Arietis vsq; ad finem Virginis, semper maior pars oritur de Zodiaco, quam de Æquinoctiali; & tamen illæ medietates simul peroriuntur. E conuerso contingit in reliqua medietate Zodiaci, quæ est a principio Libræ vsq; ad finem Piscium: Semper enim maior pars oritur de Æquinoctiali, quam de Zodiaco; & tamen illæ medietates simul peroriuntur. Vnde hic patet instātia facta manifestior contra argumentationem superius dictam.

COMMENTARIVS

PROPONIT nunc tres regulas, quibus ortus, & occasus signorum, seu arcuum Eclipticæ, in quavis obliqua sphaera cognoscatur. Prima est. Medietates Zodiaci initium sumentes a punctis æquinoctialibus, in quolibet Horizonte obliquo adæquantur suis ascensionibus, hoc est, cum ipsis coascendunt medietates quoq; Aequatoris, nimirum

¶ f f grad.

grad. 180. ita ut in spacio 12 horarum integræ supra Horizontem emergant: Partes tamen dictarum medietatum non sunt æquales suis ascensionibus, hoc est, cum nulla parte ipsarum coarctetur pars æqualis Aequatoris, sed vel maior, vel minor, ut de paribus Quadrantum in sphaera recta dictum fuit; quoniam cum signo γ , ascendunt Romæ gr. 17. Min. 21. At cum signo η , ascendunt gra. 38. Min. 27. &c. Prior pars regulæ perspicua est, quia cum Ecliptica, & Aequator se mutuo diuidant bifariam in punctis æquinoctialibus, necesse est initium vtriusq; medietatis, eodem tempore Horizontē quemcunq; attingere, idemq; dices de punctis earundē extremis, propterea quod idem punctū est vtriusq; initium, idemq; vtriusq; extremum: Vnde simul coarctentur. Posterior autē regulæ pars demonstrari facile potest ex 10. propos. 1. lib. Menelai, quia Zodiaci medietas ab γ , vsq; ad \cap . efficit semper minorem angulum cum Horizonte, quam Aequator. Quare maior pars Zodiaci orietur semper, quam Aequatoris: Reliqua vero medietas Zodiaci a \cap vsq; ad γ , maiorem semper angulum cum Horizonte constituit, quam Aequator; Vnde maior pars Aequatoris perorientur, quam Zodiaci; Totæ tamen medietates simul perorientur, ut dictum est. Verum hæc omnia perspicua sunt in sphaera materiali, manifestaq; erunt ex tabulis ascensionum obliquarum.

COLLIGIT ex his rursus instantiam aduersus argumentationē superius adductam; videlicet non valere hanc consecutionem. Sunt duo arcus æquales in sphaera, & semper maior pars vnius perorientur, quam alterius. igitur citius orietur totus ille, quam totus iste. Soluitur enim facillime hæc argumentatio ex ijs, quæ dicta sunt in prima hac regula, ut manifestum est.

ARCUS autem, qui succedunt Arieti vsq; ad finem Virginis, in sphaera obliqua minuunt ascensiones suas supra ascensiones eorundem arcuum in sphaera recta, quia minus oritur de AEquinoctiali. Et arcus, qui succedunt Libræ vsq; ad finem Piscium, in sphaera obliqua augent ascensiones suas supra ascensiones eorundem arcuum in sphaera recta, quia plus oritur de AEquinoctiali. Augent, dico, secundum tantam quantitatem, in quantum arcus succedentes Arieti minuunt.

COMPARAT in hac secunda regula, sphaeram quamlibet obliquam cum sphaera recta, dicens, Arcus zodiaci singulos ab Ariete incipiendo vsq; ad finem Virginis in sphaera obliqua habere minores singulas ascensiones, quam in sphaera recta: At arcus zodiaci singulos, a Libra incipiendo vsq; ad finem Piscium, maiores habere singulas ascensiones in sphaera obliqua, quam in sphaera recta. & tanto maiores, quanto minores sunt ascensiones priorum arcuum, si nimirum aequales arcus vtrinq; sumantur. Verbi gratia. Romæ cum fine Tauri ascendunt grad. 38. Min. 27. In sphaera recta vero grad 57. Min. 48. Vides igitur illam ascensionem ab hac excedi grad. 19. Min. 21. At Romæ finis Scorpii ascendit cum grad. 77. Min. 9. In recta autem sphaera cum grad. 57. Min. 48. vbi vides, hanc ab illa superari grad. quoq; 19. Min. 21. & sic de cæteris. Hoc autem manifestum est ex doctrina triangulorum sphericorum, & experientia deprehenditur in sphaera materiali, & tabulis ascensionum obliquarum.

EX HOC patet, quod duo arcus æquales, & oppositi in sphaera declivi habent ascensiones suas iunctas æquales ascensionibus eorundem arcuum in sphaera recta simul sumptis; quia quanta est diminutio ex vna parte, tanta est additio ex altera. Licet enim arcus ascensionum inter se sint inæquales, tamen quantum vnus minor est, tantum recuperat alius, & sic patet adequatio.

COMMENTARIUS

EX SECUNDA regula manifestum est, in sphaera obliqua quacunque, signa seu arcus oppositos non habere ascensiones aequales, si videlicet arcus initium sumant ab æquinoctialibus punctis. Nam cum arcus oppositi aequales in sphaera recta aequales habeant ascensiones, in sphaera autem obliqua quacunque minor sit ascensio arcus a principio v, inchoati, quam in sphaera recta, maior autem ascensio arcus a principio α incepti, in sphaera eadem obliqua, quam in recta, perspicuum est, arcus oppositos habere inæquales ascensiones in sphaera obliqua,

liqua. Idcirco infert auctor ex hac secunda regula, arcus huiusmodi oppositos in sphaera qualibet obliqua habere ascensiones simul sumptas aequales ascensionibus eorundem in sphaera recta simul sumptis, quamuis inter se sint admodum inaequales; quia videlicet quanto maior est ascensio vnius in sphaera obliqua, quam in sphaera recta, tanto minor est ascensio alterius in eadem sphaera obliquitate, quā in recta sphaera. Veritas autem huius pendet ex 3. propos. 1. lib. Arithmetices Iordani, ubi demonstrat, [si duo numeri inaequales circa duos numeros aequales ponantur, ita ut maximus inaequalium eodem numero vincat alterum equalium, quo minimus ab altero superatur.] erunt duo inaequales simul, aequales duobus equalibus simul; ut constat in his numeris, 4. 9. 9. 14. Item in his, 20. 70. 70. 120. Sic igitur fit in ascensionibus. Nam duae ascensiones duorum arcuum oppositorum, in sphaera recta sunt aequales, quibus circumponuntur ascensiones inaequales eorundem arcuum in sphaera obliqua, ita ut eodem excessu superet maior aequalem alteram, quo minor ab altera equali superatur. Ut apparet in his quatuor ascensionibus, grad. 27. min. 48. grad. 27. min. 54. grad. 38. min. 27. Quarum prima est Arietis ascensio Romae, secunda eiusdem Arietis in sphaera recta, Tertia Librae signi oppositi in sphaera recta, Quarta denique eiusdem Librae Romae, Et quia tantum prima superatur a secunda, quantum quarta superat tertiam; est enim utrobique excessus grad. 10. min. 33. ideo prima, et quarta simul efficiunt tot gradus, et minuta, quot constituuntur ex medijs duabus, nempe grad. 55. min. 48. Eademque est ratio habenda de ceteris.

R V R S V S, arcus aequales, equaliterque ab alterutro punctorum solstitialium remoti habent ascensiones simul sumptas aequales ascensionibus eorundem in sphaera recta simul sumptis, nempe γ , et δ ; χ , et ω , et c. Ut demonstrant Geber, et Ioan. Regiom. lib. 2. Epitomes propos. 20.

EODEM pacto erunt ascensiones quorumlibet duorum arcuum equalium et oppositorum, etiam si non initium sumant a punctis aequinoctiorum, simul sumptae aequales ascensionibus eorundem arcuum in sphaera recta simul sumptis, quamuis inter se sint inaequales: Verum tamen est, non semper ascensionem obliquam arcus, qui in medietate Zodiaci Borea comprehenditur, minorem esse ascensione recta eiusdem arcus, ascensionem vero obliquam arcus in medietate Zodiaci Austrina

contenti maiorem ascensione recta eiusdem arcus; sed quandoq; illam esse maiorem, hanc vero minorem, quandoq; vero illam minorem, & hanc maiorem. Quæ quidem omnia Geometrice possunt ostendi, ex doctrina triangulorum sphericorum, clarissimeq; perspiciuntur in tabulis ascensionum obliquarum: Nihilominus hoc ipsum hac ratione confirmari poterit. Sint duo signa opposita, γ , & \mathfrak{m} . Dico ascensiones eorū simul sumptas æquales esse ascensionibus eorundem simul sumptis in sphaera recta. Quoniam enim ascensio γ , & ascensio Ω , simul sumptæ æquales sunt ascensionibus simul sumptis, quas habent in sphaera recta, ut dictum est, quia hæc signa æqualiter recedunt a puncto Solstitij; Et ascensio Ω , æqualis est ascensioni \mathfrak{m} , ut ex 3. regula constabit, quia hæc signa æqualiter ab æquinoctij puncto remouentur; Igitur ascensio γ , & ascensio \mathfrak{m} , simul æquales sunt eorundem signorum ascensionibus in sphaera recta. Idem dices de quibuscunq; arcubus oppositis, & æqualibus, quia semper ascensio vnius est æqualis ascensioni alicuius arcus æqualis, qui æque cum reliquo a Solstitiali puncto distat, ut patet. Ex his patet veritas 2. regule propositæ. Est enim eadem ratio arcuum æqualium, & oppositorum siue ab æquinoctialibus punctis initium sumant, siue non, ut constat.

REGVLA quidem est in sphaera obliqua, quod quilibet duo arcus zodiaci æquales, & æqualiter distantes ab alterutro punctorum æquinoctialium, æquales habent ascensiones.

COMMENTARIVS

TERTIA regula est hæc. Quilibet duo arcus Zodiaci æquales, æqualiterq; remoti ab alterutro punctorum æquinoctialium, siue incipiant ab ipso puncto æquinoctij, siue non, æquales inter se habent ascensiones in qualibet sphaera declini. Ut verbi gratia Aries, & Pisces; Taurus, & Aquarius, &c. ut constat ex sphericorum triangulorum doctrina, maxime ex propos. 24. 1. lib. Menelai. Demonstraturq; a Gebro & Ioan. Regiom. in lib. 2. Epitom. propos. 19. Verum videbitur forte alicui hæc regula contraria præcedenti. Dictum est enim in 2. regula, arcus medietatis Eclipticæ ab γ , vsq; ad Ω , habere minores ascensiones in sphaera obliqua, quam arcus reliquæ medietatis.

Cum

Cum igitur Aries contineatur in medietate priori, & Pisces in posteriori, qua ratione fieri potest, ut hi arcus habeant ascensiones æquales? Respondendum tamen est, hanc regulam esse verissimam, & non aduersari præcedenti. Nam præcedens regula intelligebatur de arcibus incipientibus ab initio γ , vel Δ : Huiusmodi autem arcus non sunt Aries, & Pisces. Quamuis enim arcus Arietis initium habeat a primo puncto γ , non tamen arcus Piscium incipit a primo gradu Δ .

CAETERVM in omni sphaera tam recta, quam declini, ascensio cuiuslibet arcus, seu signi æqualis est descensioni arcus, signive oppositi. Cum enim Horizon, & Zodiacus sese mutuo secant bifariam, quod sint circuli maiores, semper erit media pars Zodiaci supra Horizontem. Quare quocumque puncto Zodiaci ascendente supra Horizontem, necesse est, oppositum sub Horizontem descendere, alias aut maior arcus semicirculo, aut minor Zodiaci supra Horizontem constitueret; Atque ita existente initio alicuius signi in oriente præcise, existet initium signi oppositi præcise in occidente; & existente puncto extremo prioris signi in oriente, existet extremum punctum posterioris in occidente: Quo circa ascendente uno, alterum necessario descendet.

HINC fit, ascensionem, atque descensionem signi cuiuslibet simul adæquari ascensionem descensionemque signi oppositi simul in quavis sphaera, quia scilicet ascensio unius signi est descensio oppositi; & descensio unius est ascensio oppositi: Quare si æqualibus æqualia addantur, tota fiet æqualia. Ut ascensio γ , æqualis est descensionem Δ , & descensio γ æqualis ascensionem Δ &c.

ITEM manifestum est, ascensionem cuiuslibet signi in sphaera obliqua, inæqualem esse descensionem eiusdem, ita ut si recte oriatur, oblique occidat, & e contra. Cum enim ascensio cuiusque signi æqualis sit descensionem signi oppositi, si ascensio huius signi posterioris æqualis esset descensionem eiusdem, haberent signa opposita æquales ascensiones, quod est contra ea, quæ ostensa sunt in 2. regula. Ascensio tamen cuiusvis signi, & descensio eiusdem in obliqua sphaera simul sumptæ æquales sunt ascensionem & descensionem eiusdem in sphaera recta simul sumptis, quia quanto obliquius, vel rectius aliquod signum oritur in sphaera obliqua, quam in recta, tanto rectius, vel obliquius occidit, ut constat ex triangulis sphaericis, & manifestum erit ex tabulis ascensionum obliquarum.

QVA RATIONE ASCENSIO OBLIQA

cuiuslibet arcus Zodiaci a Verna sectione
numerati inueniatur,

QVIA DICTVM est in 2. regula, ascensiones obliquas arcuum
Eclipticæ in medietate Septentrionali contentorum, initio semper facto
a primo puncto γ , tanto minores esse ascensionibus rectis eorundem
arcuum, quanto maiores sunt ascensiones obliquæ arcuum Eclipticæ
in medietate Australi comprehensorum ascensionibus rectis eorundem
arcuum; Manifestum est, si ab ascensionibus rectis arcuum prioris me-
dietatis Eclipticæ detrahantur differentiæ ascensionales, quibus nimi-
rum differunt ascensiones rectæ ab obliquis, relinqui eorundem arcuum
ascensiones obliquas; Si vero eadem differentia ascensionales adjician-
tur ascensionibus rectis arcuum Eclipticæ posterioris medietatis, effici-
ascensiones obliquas eorundem arcuum. Hanc autem ascensionalem diffe-
rentiam hac arte inuenies ex doctrina Sinuum. Vt demonstrat Geber,
itè se habet sinus complementi declinationis puncti Eclipticæ propositi
ad sinum totum, vt sinus complementi latitudinis ortiuæ, siue occiduæ
eiusdem puncti Eclipticæ ad sinum complementi differentia ascensionalis.
Quam ob rem si sinus complementi latitudinis ortiuæ in sinum totum
multiplicetur, & productus numerus in sinum complementi declina-
tionis puncti propositi diuidatur, vt præcipit regula proportionum, habe-
bitur sinus complementi differentia ascensionalis. Quare cognoscetur
ex tabula sinuum differentia ascensionalis. EXEMPLVM. Qua-
renda sit differentia Romæ, qua differt ascensio obliqua arcus Eclipti-
cæ ab γ , vsque ad finem Π , ab ascensione recta. Quoniam igitur
declinatio puncti extremi Π , est grad. 23. min. 30. & latitudo or-
tiuæ grad. 23. min. 27. Multiplico sinum complementi latitudinis orti-
uæ nempe 84386. in sinum totum, videlicet, 100000; produ-
ctum deinde numerum 843860000 diuido per 91706, nimirum
per sinum complementi declinationis extremi puncti Π , & exiit si-
nus complementi differentia ascensionalis fere 92018, cui respondent
in tabula sinuum grad. 66. Min. 57. Igitur differentia ascensionalis
erit grad. 23. min. 3. Qua ablata ex ascensione recta arcus propositi,
nempe ex 90. grad. quia est in priori medietate Eclipticæ, relinquetur
ascensio obliqua dicti arcus Romæ grad. 66. min. 57.

QVONI-

QVONIAM vero supra declaratum fuit, & declinationes, & latitudines ortiuas punctorum omnium vnius Quadrantis æquales esse declinationibus, latitudinibusq; quas habent omnia puncta reliquorum Quadrantum, perspicuū est, satis esse, si intelligantur differentiæ ascensionales vnius duntaxat Quadrantis Eclipticæ.

ALIO MODO reperietur differentia ascensionalis cuiusuis arcus, seu puncti Eclipticæ absq; cognitione latitudinis ortiuæ, vel occidui, hac scilicet arte. Multiplicetur sinus altitudinis poli in sinum totum, numerusque productus per sinum complementi altitudinis poli diuidatur. Exhibet enim sinus, qui in vna eademq; regione nunquā variabitur, vnde non immerito sinus regionis dici poterit, qui Romæ talis est fere 90041. Deinde quoniam vt demonstrat Ioan. Regiom. lib. 2. Epito. propos. 22. Talis est proportio sinus complementi declinationis puncti Eclipticæ propositi, quod nimirum arcum datum terminat, ad sinū declinationis, qualis est proportio sinus, quem regionis diximus, ad sinum differentie ascensionalis propositi puncti Eclipticæ; Si iuxta præceptum regulæ proportionum, sinus declinationis puncti propositi multiplicetur in sinum regionis inuentum, productus deinde numerus in sinum complementi declinationis diuidatur, habebitur sinus differentie ascensionalis quæsitæ. EXEMPLVM. Romæ quæro differentiam ascensionalem primi Quadrantis Eclipticæ, nempe vltimi puncti II. Multiplico 39874, sinum declinationis in sinum regionis Romæ, 90041 productūq; numerum 3590294834. diuido per 91706. sinum complementi declinationis, & proveniet sinus differentie ascensionalis quæsitæ 39150. cui respondet arcus grad. 23. min. 3. sicut prius.

HAC ARTE Ioan. Regiom. supputauit differentias ascensionales omnium punctorum, quæ declinant ab Æquatore incipiendo ab 1. gradu declinationis vsq; ad 32. gradum. Nam nullus Planeta, quorū gratia tabulas conscripsit, maiorem vnquam habuit declinationem. Si igitur desideras ascensionalem differentiam cuiusuis arcus Eclipticæ, quære in vertice tabulæ differentiarum ascensionalium eleuationem poli, & in latere sinistro declinationem extremi puncti arcus propositi. Nam in angulo communis concursus reperies differentiam quæsitam. Vt Romæ, vbi eleuatur polus 42. grad. habet punctum Eclipticæ, quod declinat 18. grad. ab Æquatore, differentiam ascensionalem grad. 17. Min. 1. &c.

QVOD

QVOD si declinatio puncti non reperitur in sinistro latere, querendus est excessus inter ascensionalem differentiam declinationis proxime maioris, & differentiam ascensionalem declinationis proxime minoris: Deinde elicienda pars proportionalis Minutus propositæ declinationis respondens. Hæc enim adiecta differentia ascensionali declinationis proxime minoris dabit ascensionalem differentiam quæ sitam.

EXEMPLVM. Romæ inuenienda sit differentia ascensionalis ultimi puncti Π , vel primi grad. \mathfrak{G} , hoc est, primi Quadrantis Eclipticæ. Quoniam igitur declinatio primi gradus \mathfrak{G} , est grad. 23. Min. 30. Accipio differentiam ascensionalem 23. grad. declinationis, nempe grad 22. Min. 28. Item differentiam ascensionalem debitam de declinationi grad. 24. nimirum grad. 23. Min. 38. quarum differentia est 1. grad. & 10. Min. quæ debetur integro gradui declinationis: Igitur iuxta regulam proportionum 30. Minutis debentur Min. 35. quæ adiecta differentia ascensionali, quæ debetur declinationi 23. grad. nẽpe gradibus 22. Min. 28. habebitur differentia ascensionalis debita declinationi 23. grad. & 30. Min. nempe principio \mathfrak{G} , grad. 23. min. 3. veluti prius. Atq; ita de cæteris.

CONSTAT igitur ex his, quæ methodo construenda sit tabula differentiarum ascensionaliũ ad quam unq; poli eleuationem, & consequenter ex tabula ascensionaliũ differentiarũ tabula ascensionum obliquarum. Vt tamen lectorem hoc onere subleuarem, subiunxi ex Ioan. Region. tabulas differentiarum ascensionaliũ ad omnes poli eleuationes incipiendo ab 1. grad. vsq; ad 60. grad. Item ascensiones obliquas ad eleuationẽ poli grad. 30. grad. 33. grad. 36. grad. 39. grad. 42. grad. 45. grad. 48. grad. 51. grad. 54. grad. 57. grad. 60:

INVENIES autem ex hisce tabulis ascensionum obliquarum ascensionem obliquam cuiuslibet arcus, non secus, ac in vsu tabulæ ascensionũ rectarum fuit expositum, suuendo tamen tabulam ascensionum obliquarum illius eleuationis poli, in qua ascensiones obliquas perquiris. At vero Descensionem cuiusq; arcus ita explorabis in sphaera quauis obliqua. Nam in recta sphaera æquales sunt ascensio & descensio eiusdẽ arcus. Ostensum fuit ascensionem cuiuslibet arcus æqualem esse descensionem arcus oppositi, & descensionem arcus cuiusuis æqualem ascensionem arcus oppositi; id circo si queratur descensio alicuius arcus, inuestiganda erit ascensio arcus oppositi. Nam hæc erit descensio propositi arcus. EXEMPLVM. Desideratur descensio arcus ab \vee ,

vsq; ad 8. grad. np. Romæ, ubi polus eleuatur 42. grad. Arcus oppositus est a ♄ , vsq; ad 8. grad. X. & quoniam 8. grad. X. ascendunt cum Equatoris grad. 347. Min. 29. incipiendo ab V. si detrahantur 180. grad. nempe semicirculus ab V. vsq; ad ♄ , remanebit ascensio arcus a ♄ vsq; ad 8. grad. X. hoc est, descensio arcus ab V. vsq; ad 8. grad. np. grad 167. Min. 29. Similiter queritur descensio arcus ab initio m. vsq; ad 20 grad. ♄. Arcus oppositus est a ♄ , vsq; ad 20 grad. Q. Et quia 20. grad. Q. incipiendo a principio ♄. ascendunt cum gradibus Equatoris 111. min. 15. tantam dicemus esse descensionem arcus inter principium m. & 20 grad. ♄. comprehensi. Pari ratione inuestiganda est descensio ultimi gradus P. hoc est, arcus inter principium V. & gradum ultimum P. comprehensi. Huic arcui opponitur arcus contentus inter principium ♄. & finem II. Nam prima puncta dictorum arcuum, nec non extrema, per diametrum in sphaera opponuntur. Ascendit autem arcus a ♄. vsq; ad finem X. cum 180. grad. Equatoris, & arcus ab V. vsq; ad finem II. cum grad. 66. Min. 57. Equatoris, quibus si addantur 180. grad. habebitur ascensio arcus ab initio ♄. vsq; ad finem II. hoc est descensio arcus ab initio V. vsq; ad finem P. grad. 246. Min. 57. & sic de cæteris.

SOLET quoq; inuestigari aliter, quam diximus, descensio cuiuslibet arcus a principio V. incipientis, hac scilicet methodo. Auferatur ab ascensione puncti, quod per diametrum extremo puncto arcus propositi opponitur, integer semicirculus, hoc est, grad. 180. Quod si detractio fieri nequit, adijciantur prius grad. 360; nempe circulus integer, ad descensionem puncti oppositi. Quod enim relinquitur, erit descensio quasita. EXEMPLVM. Queritur Romæ descensio 8. grad. Q. ; Ex ascensione 8. grad. ♄. , hoc est, ex grad. 327. Min. 45. detraho grad. 180. remanetq; descensio arcus ab V. vsq; ad 8. grad. Q. graduum 147. Min. 45. Rursus, Inuenienda est descensio 20. grad. m. Adijcio ad descensionem 20. grad. ♄. nempe ad grad. 30. Min. 46. integrum circulum, & a numero composito, hoc est, a grad. 390. Min. 46. aufero semicirculum, relinquiturq; descensio arcus ab V. vsq; ad 20. grad. m. graduum 210. Min. 46. &c.

EX TABVLIS quoq; ascensionū obliquarū facile colliges ascensionem cuiuslibet signi Zodiaci per se sumpti, vel etiam arcus cuiusuis non a principio V. inchoati, ceu in subsequenti formula conspicis.

Signa

Signa ascendunt Romæ cum Æquatoris .				G.	M.
♈	Aries	♋	Pisces	17	21
♉	Taurus	♊	Aquarius	21	6
♊	Gemini	♏	Capricornus	28	30
♋	Cancer	♐	Sagittarius	35	54
♌	Leo	♏	Scorpius	38	42
♍	Virgo	♎	Libra	38	27

SEQUITUR ex his, segmenta signorum eo rectius oriri, quo viciniora sunt puncto æquinoctij Autumnalis, obliquius autem, quo propinquiora puncto æquinoctij Verni existunt, quia videlicet rectiores ibi angulos cum Horizonte constituunt, hic autem obliquiores, ut constet ex materiali sphaera, & formula precedenti.

PRAETEREA ex tabulis ascensionum obliquarum perspicuum est, quo obliquior fuerit aliqua sphaera, eo magis differre ascensiones arcuum Eclipticæ ab ascensionibus rectis, quæ nimirum fiunt in sphaera recta: Idemq; intellige de descensionibus. Hoc ipsum demonstratur clarissime ex sphaericis triangulis.

DENIQUE in formula precedenti vides, in sphaera obliqua sex signa in semicirculo Zodiaci descendente contenta, nimirum ♋, ♌, ♍, ♎, ♏, ♐. oriri recte, & consequenter occidere oblique: sex aut signa in semicirculo Zodiaci ascendente comprehensa oriri oblique, & occidere recte. Quod intellige in maiori parte sphaera obliquæ versus Septentrionem. Nam ipsi, quorū vertex capitis est intra circulum Arcticum, & polum, semper aliqua pars Zodiaci extat supra Horizontem, & aliqua infra eundem vel maior, vel minor, prout magis aut minus ad polum accedit eorum vertex. Vnde quedā signa ibi nec recte, nec oblique orientur, occidentue: Iis præterea, qui minorem habent latitudinem, seu distantiam ab Æquatore, quam grad. 10. oriuntur oblique ♍, & ♎, & tamen continentur in semicirculo Zodiaci descendente; E contra vero ♊, & ♏, oriuntur recte, & tamen comprehenduntur in semicirculo Zodiaci ascendente. Quoniam cum priora illa duo signa oriantur oblique in sphaera recta, ut dictum est, posteriora vero duo recte; Non poterunt eorum ascensiones in tam modica sphaeræ obliquitate tantum variari, ut illa oriantur iam recte, hæc vero oblique, ut constat ex doctrina sphaericorū triangulorū.

420 COMMENT. IN III. CAP. SPHERÆ

TABVLA DIFFERENTIARVM

Eleuatio	1	2	3	4	5	6	7	8
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
1	0	1	0	2	0	3	0	4
2	0	2	0	4	0	6	0	8
3	0	3	0	6	0	9	0	13
4	0	4	0	8	0	13	0	17
5	0	5	0	10	0	16	0	21
6	0	6	0	13	0	19	0	25
G	7	0	7	0	15	0	22	0
R	8	0	8	0	17	0	25	0
A	9	0	9	0	19	0	29	0
D	10	0	11	0	21	0	32	0
V	11	0	12	0	23	0	35	0
S	12	0	13	0	25	0	38	0
	13	0	14	0	28	0	42	0
D	14	0	15	0	30	0	45	0
E	15	0	16	0	32	0	48	0
C	16	0	17	0	34	0	52	0
L	17	0	18	0	37	0	55	0
I	18	0	19	0	39	0	59	0
N	19	0	21	0	41	0	63	0
A	20	0	22	0	44	0	67	0
T	21	0	23	0	46	0	71	0
I	22	0	24	0	49	0	75	0
O	23	0	25	0	51	0	79	0
N	24	0	27	0	53	0	83	0
V	25	0	28	0	56	0	87	0
M	26	0	29	0	59	0	91	0
	27	0	31	0	61	0	95	0
	28	0	32	0	64	0	99	0
	29	0	33	0	67	0	103	0
	30	0	35	0	71	0	107	0
	31	0	36	0	74	0	111	0
	32	0	37	0	77	0	115	0

IOAN. DE SACRO BOSCO

421

ASCENSIONALIVM.

	9	10	11	12	13	14	15 Poli
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
1	0 9	0 11	0 12	0 13	0 14	0 15	1 16
2	0 19	0 21	0 23	0 25	0 28	0 30	0 32
3	0 29	0 32	0 35	0 38	0 42	0 45	0 48
4	0 38	0 42	0 47	0 51	0 56	1 0	1 4
5	0 48	0 53	0 58	1 4	1 9	1 15	1 21
6	0 57	1 4	1 10	1 17	1 23	1 30	1 37
7	1 7	1 14	1 22	1 30	1 37	1 45	1 57
8	1 16	1 25	1 34	1 43	1 52	2 0	2 9
9	1 26	1 36	1 46	1 56	2 6	2 16	2 26
10	1 36	1 47	1 58	2 9	2 20	2 31	2 42
11	1 46	1 58	2 10	2 22	2 34	2 47	2 59
12	1 56	2 9	2 22	2 35	2 49	3 2	3 16
13	2 6	2 20	2 34	2 49	3 3	3 18	3 33
14	2 16	2 31	2 47	3 2	3 18	3 34	3 50
15	2 26	2 42	2 59	3 16	3 33	3 50	4 7
16	2 36	2 54	3 12	3 30	3 49	4 6	4 24
17	2 47	3 5	3 24	3 44	4 3	4 22	4 4
18	2 57	3 17	3 37	3 58	4 18	4 39	5 0
19	3 8	3 29	3 50	4 17	4 34	4 55	5 18
20	3 18	3 41	4 3	4 26	4 49	5 12	5 36
21	3 29	3 53	4 17	4 41	5 5	5 30	5 54
22	3 40	4 5	4 30	4 56	5 21	5 47	6 15
23	3 51	4 18	4 44	5 11	5 37	6 7	6 32
24	4 3	4 30	4 58	5 26	5 54	6 22	6 51
25	4 14	4 41	5 11	5 41	6 11	6 41	7 11
26	4 26	4 56	5 26	5 57	6 29	6 59	7 31
27	4 38	5 9	5 41	6 13	6 45	7 18	7 51
28	4 50	5 13	5 56	6 29	7 3	7 37	8 11
29	5 2	5 37	6 11	6 46	7 21	7 57	8 32
30	5 15	5 51	6 27	7 3	7 40	8 17	8 54
31	5 28	6 5	6 42	7 20	7 58	8 37	9 16
32	5 41	6 20	6 59	7 33	8 18	8 58	9 38

RESIDVVM TABVLÆ

Elevatio	16	17	18	19	20	21	22	23
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
1	0 17	0 18	0 19	0 21	0 22	0 23	0 24	0 25
2	0 34	0 37	0 39	0 41	0 44	0 46	0 49	0 51
3	0 52	0 55	0 59	1 2	1 6	1 9	1 13	1 17
4	1 9	1 14	1 18	1 23	1 27	1 32	1 37	1 42
5	1 16	1 32	1 38	1 44	1 49	1 55	2 2	2 8
6	1 44	1 50	1 57	2 4	2 12	2 19	2 26	2 33
7	2 1	2 9	2 17	2 25	2 34	2 42	2 51	2 59
8	2 19	2 28	2 37	2 46	2 56	3 6	3 15	3 25
9	2 30	2 47	2 57	3 8	3 18	3 29	3 40	3 51
10	2 54	3 5	3 17	3 29	3 41	3 53	4 5	4 18
11	3 12	3 24	3 37	3 50	4 3	4 17	4 30	4 44
12	3 30	3 44	3 58	4 12	4 26	4 41	4 56	5 11
13	3 48	4 3	4 18	4 34	4 49	5 5	5 21	5 38
14	4 6	4 22	4 39	4 55	5 12	5 30	5 47	6 5
15	4 24	4 42	5 0	5 18	5 36	5 54	6 13	6 32
16	4 43	5 2	5 21	5 40	5 59	6 19	6 39	6 59
17	5 2	5 22	5 42	6 2	6 23	6 44	7 6	7 27
18	5 21	5 42	6 4	6 25	6 47	7 10	7 33	7 56
19	5 40	6 3	6 25	6 49	7 12	7 36	8 2	8 24
20	5 59	6 23	6 47	7 12	7 37	8 2	8 27	8 53
21	6 19	6 44	7 10	7 36	8 2	8 25	8 55	9 23
22	6 39	7 6	7 33	8 0	8 27	8 55	9 24	9 52
23	6 59	7 27	7 56	8 24	8 53	9 22	9 53	10 23
24	7 20	7 49	8 19	8 49	9 19	9 50	10 22	10 54
25	7 41	8 12	8 43	9 14	9 46	10 19	10 52	11 25
26	8 2	8 35	9 7	9 40	10 14	10 47	11 22	11 57
27	8 24	8 58	9 32	10 6	10 41	11 17	11 53	12 29
28	8 46	9 21	9 57	10 33	11 9	11 47	12 24	13 2
29	9 9	9 45	10 23	11 10	11 38	12 17	12 56	13 37
30	9 32	10 10	10 49	11 28	12 8	12 48	13 29	14 11
31	9 55	10 35	11 16	11 56	12 38	13 20	14 3	14 47
32	10 19	11 1	11 43	12 25	13 9	13 53	14 37	15 23

G
R
A
D
U
S

D
E
C
I
M
A
T
I
O
N
V
M

ASCENSIONALIVM.

	24	25	26	27	28	29	30 Poli
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
1	0 27	0 28	0 29	0 31	0 32	0 33	0 35
2	0 53	0 56	0 59	1 1	1 4	1 7	1 9
3	1 20	1 24	1 28	1 32	1 36	1 40	1 44
4	1 47	1 52	1 57	2 3	2 8	2 13	2 19
5	2 34	2 20	2 27	2 33	2 40	2 47	2 54
6	2 41	2 49	2 56	3 4	3 12	3 20	3 29
7	3 8	3 17	3 26	3 35	3 45	3 54	4 4
8	3 35	3 45	3 56	4 6	4 17	4 28	4 39
9	4 3	4 14	4 26	4 38	4 50	5 2	5 15
10	4 30	4 43	4 56	5 9	5 23	5 37	5 51
11	4 58	5 12	5 26	5 41	5 56	6 11	6 27
12	5 26	5 41	5 57	6 13	6 29	6 46	7 3
13	5 54	6 11	6 28	6 45	7 3	7 21	7 40
14	6 22	6 41	6 59	7 18	7 37	7 56	8 17
15	6 51	7 11	7 31	7 51	8 11	8 32	8 54
16	7 20	7 41	8 3	8 24	8 46	9 8	9 32
17	7 49	8 12	8 35	8 58	9 21	9 45	10 10
18	8 19	8 43	9 7	9 32	9 57	10 23	10 49
19	8 49	9 14	9 40	10 6	10 33	11 0	11 28
20	9 19	9 46	10 14	10 41	11 9	11 38	12 8
21	9 50	10 19	10 47	11 17	11 46	12 17	12 48
22	10 22	10 52	11 22	11 53	12 24	12 56	13 29
23	10 54	11 25	11 57	12 29	13 3	13 37	14 11
24	11 26	11 59	12 33	13 7	13 42	14 17	14 54
25	11 59	12 34	13 9	13 45	14 21	14 59	15 37
26	12 33	13 9	13 46	14 23	15 2	15 41	16 21
27	13 7	13 45	14 23	15 3	15 43	16 24	17 6
28	13 42	14 21	15 2	15 43	16 25	17 8	17 53
29	14 17	14 59	15 41	16 24	17 8	17 54	18 40
30	14 54	15 37	16 21	17 6	17 53	18 40	19 28
31	15 31	16 16	17 2	17 51	18 38	19 27	20 18
32	16 9	16 56	17 45	18 34	19 24	20 16	21 9

RESIDVVM TABVLÆ

Elevatio		31	32	33	34	35	36	37	38
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
		G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
1	0 36	0 37	0 39	0 40	0 42	0 44	0 45	0 47	
2	1 12	1 15	1 18	1 21	1 24	1 27	1 31	1 34	
3	1 48	1 53	1 57	2 2	2 6	2 11	2 16	2 21	
4	2 24	2 30	2 36	2 42	2 48	2 55	3 1	3 8	
5	3 1	3 8	3 15	3 23	3 31	3 39	3 47	3 55	
6	3 37	3 46	3 55	4 4	4 13	4 23	4 33	4 43	
7	4 14	4 24	4 34	4 45	4 56	5 7	5 17	5 30	
8	4 51	5 2	5 14	5 26	5 39	5 52	6 5	6 18	
9	5 28	5 41	5 54	6 8	6 22	6 36	6 51	7 6	
10	6 5	6 20	6 35	6 50	7 6	7 22	7 38	7 55	
11	6 41	6 59	7 15	7 32	7 49	8 7	8 25	8 44	
12	7 20	7 38	7 56	8 15	8 34	8 53	9 13	9 34	
13	7 58	8 18	8 37	8 58	9 18	9 39	10 1	10 24	
14	8 37	8 58	9 19	9 41	10 3	10 26	10 50	11 14	
15	9 19	9 38	10 1	10 25	10 49	11 14	11 39	12 5	
16	9 55	10 19	10 44	11 9	11 35	12 2	12 29	12 57	
17	10 35	11 1	11 27	11 54	12 22	12 50	13 19	13 49	
18	11 16	11 43	12 11	12 40	13 9	13 39	14 10	14 42	
19	11 56	12 25	12 55	13 26	13 57	14 29	15 2	15 36	
20	12 38	13 9	13 40	14 13	14 46	15 20	15 55	16 31	
21	13 20	13 53	14 26	15 0	15 36	16 12	16 49	17 27	
22	14 3	14 37	15 13	15 49	16 27	17 5	17 44	18 24	
23	14 47	15 23	16 0	16 38	17 17	17 58	18 49	19 22	
24	15 31	16 9	16 48	17 29	18 10	18 52	19 36	20 21	
25	16 16	16 56	17 38	18 20	19 3	19 48	20 34	21 21	
26	17 2	17 45	18 28	19 12	19 58	20 45	21 34	22 24	
27	17 50	18 34	19 19	20 6	20 54	21 44	22 35	23 28	
28	18 3	19 24	20 22	21 1	21 51	22 43	23 37	24 33	
29	19 27	20 16	21 6	21 57	22 50	23 45	24 41	25 40	
30	20 18	21 9	22 1	22 55	23 51	24 48	25 47	26 49	
31	21 10	22 3	22 58	23 55	24 53	25 53	26 55	28 0	
32	22 3	22 59	23 56	24 56	25 57	27 0	28 5	29 13	

DIFFERENTIARVM ASCENSIONALIVM

	39	40	41	42	43	44	45	Poli
G ₂	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	
1	0 49	0 50	0 52	0 54	0 56	0 58	1 0	
2	1 37	1 41	1 44	1 48	1 52	1 56	2 0	
3	2 26	2 31	2 37	2 42	2 48	2 54	3 0	
4	3 15	3 22	3 29	3 37	3 44	3 52	4 1	
5	4 4	4 13	4 22	4 31	4 41	4 51	5 1	
6	4 53	5 4	5 15	5 26	5 37	5 50	6 2	
7	5 42	5 55	6 8	6 21	6 34	6 48	7 1	
8	6 32	6 46	7 1	7 16	7 32	7 48	8 5	
9	7 22	7 37	7 55	8 12	8 30	8 48	9 7	
10	8 13	8 30	8 49	9 8	9 28	9 48	10 9	
11	9 3	9 23	9 44	10 5	10 27	10 49	11 13	
12	9 55	10 16	10 39	11 2	11 26	11 51	12 16	
13	10 46	11 10	11 35	12 0	12 26	12 53	13 21	
14	11 39	12 5	12 31	12 58	13 27	13 56	14 26	
15	12 32	13 0	13 28	13 58	14 2	1 0	15 3	
16	13 26	13 55	14 26	14 58	15 31	16 5	16 40	
17	14 20	14 52	15 25	15 59	16 34	17 10	17 48	
18	15 15	15 49	16 24	17 1	17 38	18 17	18 58	
19	16 11	16 48	17 25	18 4	18 44	19 25	20 9	
20	17 8	17 47	18 27	19 8	19 50	20 35	21 25	
21	18 7	18 47	19 26	20 13	20 59	21 46	22 34	
22	19 6	19 49	20 34	21 20	22 8	22 58	23 50	
23	20 6	20 52	21 39	22 25	23 19	24 12	25 7	
24	21 8	21 56	22 45	23 38	24 32	25 28	26 26	
25	22 11	23 2	23 55	24 50	25 47	26 46	27 48	
26	23 16	24 10	25 5	26 3	27 3	28 6	29 15	
27	24 22	25 19	26 17	27 18	28 22	29 2	30 38	
28	25 30	26 20	27 21	28 36	29 44	30 54	32 7	
29	26 40	27 43	28 48	29 56	31 8	32 24	33 0	
30	27 52	28 59	30 7	31 19	32 35	33 53	35 16	
31	29 7	30 17	31 29	32 45	34 5	35 28	36 56	
32	30 54	31 31	32 54	34 14	35 38	37 7	38 10	

RESIDVVM T BVLAÆ										
Elevatio	46	47	48	49	50	51	52	53		
	G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	
DECLINATION	1	1 2	1 4	1 7	1 9	1 12	1 14	1 17	1 20	
	2	2 4	2 9	2 13	2 18	2 23	2 28	2 34	2 39	
	3	3 7	3 13	3 20	3 27	3 35	3 43	3 51	3 59	
	4	4 9	4 18	4 27	4 37	4 47	4 57	5 8	5 19	
	5	5 12	5 23	5 35	5 47	5 50	6 12	6 26	6 40	
	6	6 15	6 28	6 42	6 57	7 12	7 27	7 44	8 1	
	7	7 18	7 34	7 50	8 7	8 25	8 43	9 2	9 23	
	8	8 22	8 30	8 59	9 18	3	10 0	10 22	10 45	
	9	9 26	9 47	10 8	10 30	10 53	11 17	11 42	12 8	
	10	10 31	10 54	11 18	11 42	12 8	12 35	12 3	13 32	
	11	11 37	12 2	12 28	12 55	13 24	13 52	14 24	14 57	
	12	12 43	13 11	13 39	14 9	14 40	15 13	15 47	16 23	
	13	13 50	14 20	14 51	15 24	15 58	16 34	17 11	17 50	
	14	14 58	15 30	16 5	16 40	17 17	17 56	18 37	19 19	
	15	16 7	16 42	17 19	17 57	18 32	19 19	20 4	20 50	
	16	17 16	17 54	18 34	19 16	19 59	20 44	21 32	22 22	
	17	18 27	19 8	19 51	20 36	21 22	22 11	23 1	23 56	
	18	19 40	20 23	21 9	21 57	22 47	23 39	24 34	25 33	
	19	20 53	21 40	22 29	23 20	24 14	25 10	26 9	27 11	
	20	22 8	22 58	23 51	24 45	25 42	26 43	27 46	28 53	
	21	23 25	24 18	25 14	26 12	27 14	28 18	29 26	30 37	
	22	24 44	25 40	26 40	27 42	28 47	29 56	31 8	32 25	
	23	26 5	27 5	28 8	29 14	30 23	31 37	32 54	34 17	
	24	27 27	28 31	29 38	30 48	32 3	33 21	34 44	36 13	
	25	29 52	30 0	31 12	32 26	33 46	35 10	36 39	38 14	
	26	30 20	31 32	32 48	34 8	35 32	37 2	38 38	40 20	
	27	31 51	33 7	34 28	35 53	37 23	39 0	40 42	42 33	
	28	33 25	34 46	36 12	37 43	39 19	41 2	42 53	44 53	
	29	35 2	36 28	38 0	39 47	41 21	43 12	45 12	47 21	
	30	36 43	38 15	39 53	41 47	43 29	45 29	47 39	50 1	
	31	38 29	40 7	41 52	43 44	45 44	47 54	50 16	52 53	
	32	40 19	42 4	43 57	45 57	48 8	50 30	53 7	56 1	

DIFERENTIARVM ASCENSIONALIVM

	54	55	56	57	58	59	60
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
1	1 23	1 26	1 29	1 32	1 36	1 40	1 44
2	2 45	2 52	2 58	3 5	3 12	3 20	3 28
3	4 8	4 17	4 27	4 38	4 49	5 0	5 13
4	5 31	5 44	5 57	6 11	6 25	6 41	6 57
5	6 55	7 11	7 27	7 44	8 3	8 22	8 43
6	8 19	8 38	8 58	9 19	9 41	10 4	10 28
7	9 44	10 6	10 29	10 54	11 20	11 47	12 17
8	11 9	11 35	12 1	12 30	13 0	13 32	14 5
9	12 35	13 4	13 35	14 7	14 41	15 17	15 55
10	1 3	14 35	15 9	15 45	16 23	17 4	17 47
11	15 31	16 7	16 45	17 25	18 8	18 53	19 41
12	17 0	17 40	18 22	19 6	19 53	20 43	21 36
13	18 32	19 15	20 1	20 50	21 41	22 36	23 34
14	20 4	20 52	21 42	22 35	23 31	24 31	25 35
15	21 38	22 30	23 24	24 22	25 23	26 29	27 39
16	23 15	24 10	25 9	26 12	27 19	28 30	29 47
17	24 53	25 53	26 57	28 5	29 18	30 35	31 59
18	26 34	27 39	28 48	30 1	31 20	32 44	34 19
19	28 17	29 27	30 41	32 1	33 26	34 58	36 37
20	30 1	31 19	32 30	34 5	35 37	37 17	40 5
21	31 54	33 15	34 41	36 14	37 54	39 42	41 40
22	3 47	35 14	36 48	38 28	40 17	42 15	44 25
23	35 45	37 15	39 0	40 49	42 47	44 57	47 20
24	37 48	39 29	41 18	43 17	45 26	47 49	50 27
25	39 59	41 45	43 44	45 54	48 16	50 54	53 52
26	42 10	44 9	46 18	48 41	51 19	54 16	57 39
27	44 32	46 41	49 4	51 41	54 38	58 0	61 57
28	47 2	49 24	52 1	54 58	58 19	62 14	67 4
29	49 44	52 20	55 16	58 36	62 31	67 48	73 46
30	52 37	55 32	58 52	62 45	67 31	73 55	90 0
31	55 48	59 6	62 58	67 41	74 4	90 0	90 0
32	59 19	63 10	67 53	74 12	90 0	90 0	90 0

TABVLA ASCENSIONVM OBLIQRARVM

	γ		δ		II		29		36		III	
G.	G.M.		G.M.		G.M.		G.M.		G.M.		G.M.	
0	0	0	21	9	45	32	75	28	109	56	145	21
1	0	41	21	54	46	27	76	34	111	7	146	31
2	1	22	22	39	47	22	77	40	112	18	147	41
3	1	3	23	24	48	17	78	46	113	29	148	51
4	2	44	24	9	49	12	79	52	114	40	150	1
5	3	26	24	54	50	7	80	59	115	51	151	11
6	4	7	25	50	51	3	82	6	117	2	152	21
7	4	48	26	27	52	0	83	14	118	13	153	31
8	5	30	27	13	52	57	84	21	119	24	154	41
9	6	11	28	0	53	55	85	29	120	35	155	51
10	6	53	28	47	54	51	86	37	121	47	157	0
11	7	34	29	34	55	50	87	45	122	58	158	10
12	8	16	30	22	56	49	88	54	124	9	159	19
13	8	58	31	9	57	49	90	2	125	21	160	28
14	9	40	31	57	58	47	91	11	126	32	161	37
15	10	22	32	45	59	46	92	20	127	43	162	46
16	11	4	33	34	60	47	93	29	128	54	163	55
17	11	46	34	24	61	48	94	39	130	5	165	4
18	12	29	35	13	62	49	95	49	131	16	166	13
19	13	1	36	3	63	50	96	59	132	27	167	22
20	13	54	36	53	64	59	98	9	133	37	168	31
21	14	37	37	43	65	53	99	19	134	48	169	40
22	15	20	38	34	66	56	100	29	135	59	170	49
23	16	3	39	25	67	59	101	40	137	9	171	58
24	16	46	40	16	69	2	102	50	138	20	173	7
25	17	29	41	7	70	5	104	1	139	30	174	16
26	18	13	42	0	71	9	105	12	140	41	175	25
27	18	57	42	53	72	14	106	23	141	51	176	34
28	19	41	43	45	73	18	107	34	143	1	177	43
29	20	25	44	39	74	23	108	45	144	11	178	52
30	21	9	45	32	75	28	109	56	145	21	180	0

AD LATITVDINEM 30. GRADVVM

	☿	♈	♉	♊	♋	♌
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
0	180 0	214 39	250 4	284 32	314 28	338 51
1	181 8	215 49	251 15	285 37	315 21	339 35
2	182 17	216 59	252 26	286 42	316 14	340 19
3	183 26	218 6	253 37	287 46	317 7	341 3
4	184 35	219 19	254 48	288 51	318 0	341 47
5	185 44	220 30	255 59	289 55	318 53	342 31
6	186 53	221 40	257 10	290 58	319 44	343 14
7	188 2	222 51	258 20	292 1	320 35	343 57
8	189 11	224 1	259 31	293 4	321 26	344 40
9	190 20	225 12	260 41	294 7	322 17	345 23
10	191 29	226 23	261 51	295 0	323 7	346 0
11	192 38	227 33	263 1	296 10	323 57	346 4
12	193 47	228 44	264 11	297 11	324 47	347 31
13	194 56	229 55	265 21	298 12	325 36	348 14
14	196 5	231 6	266 31	299 13	326 26	348 50
15	197 14	232 17	267 40	300 14	327 15	349 34
16	198 23	233 28	268 49	301 13	328 5	350 20
17	199 32	234 39	269 58	302 12	328 51	351 2
18	200 41	235 51	271 6	303 11	329 38	351 44
19	201 50	237 2	272 15	304 10	330 26	352 26
20	203 0	238 13	273 23	305 9	331 13	353 7
21	204 9	239 25	274 31	306 6	332 0	353 49
22	205 19	240 36	275 39	307 3	332 47	354 30
23	206 29	241 47	276 46	308 0	333 33	355 12
24	207 39	242 58	277 54	308 57	334 20	355 53
25	208 49	244 9	279 1	309 53	335 6	356 34
26	209 59	245 20	280 8	310 48	335 51	357 16
27	211 0	246 31	281 14	311 43	336 36	357 57
28	212 19	247 42	282 20	312 38	337 21	258 38
29	213 29	248 53	283 26	313 33	338 6	359 19
30	214 39	250 4	284 32	314 28	338 51	360 0

TABVLA ASCENSIONVM OBLIQVAVRM

	γ	δ	ι	ϛ	♌	♍
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
0	0 0	20 18	43 59	73 36	108 23	144 30
1	0 39	21 1	44 52	74 42	109 35	145 42
2	1 18	21 44	45 45	75 48	110 47	146 54
3	1 58	22 27	46 39	76 54	111 59	148 5
4	2 37	23 11	47 33	78 0	113 11	149 17
5	3 17	23 55	48 28	79 7	114 24	150 28
6	3 56	24 40	49 23	80 15	115 36	151 40
7	4 36	25 25	50 19	81 23	116 48	152 51
8	5 16	26 10	51 15	82 31	118 1	154 3
9	5 56	26 55	52 11	83 39	119 13	155 14
10	6 36	27 40	53 8	84 47	120 26	156 25
11	7 16	28 26	54 5	85 56	121 38	157 36
12	7 56	29 12	55 3	87 4	122 51	158 47
13	8 36	29 58	56 1	88 15	124 3	159 58
14	9 16	30 44	57 0	89 23	125 16	161 9
15	9 56	31 31	57 59	90 33	126 29	162 20
16	10 36	32 1	58 59	91 43	127 42	163 30
17	11 17	33 6	59 59	92 53	128 54	164 42
18	11 57	33 54	60 59	94 5	130 6	165 53
19	12 38	34 43	62 0	95 14	131 18	167 4
20	13 19	35 32	63 1	96 26	132 30	168 14
21	14 0	36 21	64 3	97 37	133 43	169 25
22	14 41	37 20	65 5	98 8	134 55	170 36
23	15 22	38 0	66 7	99 59	136 7	171 46
24	16 4	38 50	67 10	101 10	137 19	172 57
25	16 46	39 40	68 13	102 22	138 31	174 7
26	17 28	40 31	69 17	103 34	139 43	175 18
27	18 20	41 22	70 21	104 46	140 55	176 29
28	18 52	42 14	71 26	105 58	142 7	177 39
29	19 35	43 6	72 31	107 19	143 10	178 50
30	20 18	43 59	73 36	108 2	144 30	180 0

IOAN. DE SACRO BOSCO 231

AD LATITVDINEM. 33. GRADVV M

	☊	☋	☌	☍	☎	☏
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
0	180 0	215 30	251 37	286 24	316 1	333 3
1	181 10	216 41	252 50	287 29	316 54	340 25
2	182 21	217 53	254 2	288 34	317 46	341 8
3	183 31	219 5	255 14	289 39	318 8	341 50
4	184 42	220 17	256 26	290 43	319 29	342 32
5	185 53	221 29	257 38	291 47	320 20	343 14
6	187 3	222 41	258 50	292 50	321 10	343 56
	188 14	223 53	260 1	293 53	322 0	344 58
8	189 24	225 5	261 12	294 55	322 50	345 19
9	190 35	226 17	262 2	295 57	323 39	346 0
10	191 46	227 30	263 34	296 59	324 28	346 41
11	192 56	228 42	264 45	298 0	325 17	347 22
12	194 7	229 54	265 56	299 1	326 6	348 1
13	195 18	231 6	267 7	300 1	326 54	348 43
14	196 29	232 18	268 17	301 1	327 16	349 24
15	197 40	233 31	269 27	302 1	328 29	350 4
16	198 51	234 44	270 37	303 0	329 16	350 44
17	200	235 57	271 46	303 59	330 2	351 24
18	201 13	237 9	272 55	304 57	330 48	352 4
19	202 24	238 22	274 4	305 55	331 34	352 44
20	203 35	239 34	275 13	306 52	332 20	353 24
21	204 46	240 47	276 21	307 49	333 5	354 4
22	205 7	241 59	277 29	308 45	333 50	354 44
23	207 9	243 12	278 37	309 41	334 35	355 24
24	208 20	244 24	279 45	310 37	335 20	356 4
25	209 32	245 36	280 53	311 32	336 5	356 4
26	210 43	246 49	282 0	312 27	336 49	357 23
27	211 55	248 1	283 6	313 21	337 33	358 2
28	213 6	249 13	284 12	314 15	338 16	358 42
29	214 18	250 25	285 7	315 8	338 59	359 21
30	215 30	251 37	286 24	316 1	339 32	360 0

432 COMMENT. IN III. CAP. SPHÆRÆ.

TABULA ASCENSIONVM OBLIQUARVM

γ			♌			♍			♎			♏			♐		
G.	G.	M.	G.	M.	G.	M.	G.	M.	G.	M.	G.	M.	G.	M.	G.	M.	G.
0	0	0	19	24	42	18	71	35	106	42	143	36					
1	0	37	20	5	43	10	72	41	107	55	144	50					
2	1	15	20	46	44	2	73	47	109	9	146	3					
3	1	52	21	28	44	55	74	93	110	22	147	17					
4	2	30	22	10	45	48	76	0	111	36	148	30					
5	3	8	22	52	46	42	77	7	112	50	149	43					
6	3	46	23	35	47	36	78	15	114	3	150	57					
7	4	24	24	18	48	30	79	23	115	17	152	10					
8	5	2	25	1	49	25	80	31	116	30	153	23					
		5 40	25	45	50	20	81	40	117	44	154	36					
10	6	18	26	29	51	16	82	49	118	58	155	49					
11	6	56	27	13	52	12	83	58	120	12	157	2					
12	7	34	27	57	53	9	85	8	121	26	158	15					
13	8	12	28	41	54	7	86	18	122	40	159	28					
14	8	50	29	26	55	5	87	28	123	55	160	41					
15	9	29	30	11	56	4	88	38	125	9	161	53					
16	10	7	30	57	57	3	89	48	126	23	163	6					
17	10	46	31	43	58	2	91	0	127	37	164	18					
18	11	25	32	30	59	2	92	11	128	51	165	31					
19	12	4	33	17	60	2	93	22	130	5	166	44					
20	12	43	34	2	61	3	94	32	131	19	167	56					
21	13	22	34	5	62	4	95	46	132	33	169	9					
22	14	1	35	40	63	6	96	58	133	47	170	21					
23	14	41	36	28	64	8	98	10	135	1	171	34					
24	15	21	37	17	65	10	99	23	136	15	172	46					
45	16	1	38	66	66	13	100	36	137	28	173	58					
25	16	41	38	56	67	16	101	49	138	42	175	11					
27	17	21	39	46	68	20	103	2	139	56	176	23					
28	18	2	40	36	69	24	104	15	141	9	177	36					
29	18	43	41	27	70	29	105	28	142	23	178	40					
30	19	24	42	18	71	36	106	42	143	36	180	0					

IOAN. DE SACRO BOSCO

433

AD LATITVDINEM 36. GRADIVM.

	☉	☽	♂	♀	♂	♀
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
0	180 0	216 2	253 18	288 25	317 42	340 39
1	181 12	217 37	254 32	289 31	318 33	341 17
2	182 24	218 51	255 45	290 36	319 24	341 58
3	183 35	220 4	256 15	291 40	320 14	342 20
4	184 49	221 18	258 11	292 44	321 4	343 19
5	186 2	222 32	259 24	293 47	321 54	343 59
6	187 14	223 45	260 37	294 50	322 43	344 39
7	188 25	224 5	261 50	295 52	323 32	345 19
8	189 3	226 13	263 2	296 54	324 20	345 56
9	190 51	227 27	264 14	297 56	325 8	346 38
10	192 4	228 41	265 26	298 57	325 56	347 17
11	193 16	229 55	266 38	299 58	326 43	347 56
12	194 29	231 9	267 40	300 58	327 31	348 35
13	195 41	232 2	269 8	301 58	328 17	349 14
14	196 45	233 37	270 19	302 57	329 3	349 51
15	198 7	234 51	271 22	303 56	329 49	350 31
16	199 15	235 5	272 32	304 55	330 3	351 16
17	200 32	237 20	273 42	305 53	331 19	351 48
18	201 45	238 34	274 52	306 51	332 3	352 26
19	202 58	239 48	276 2	307 48	332 47	353 4
20	204 11	241 3	277 11	308 44	333 31	353 41
21	205 24	242 16	278 20	309 40	334 15	354 20
22	206 37	243 30	279 29	310 35	334 59	354 58
23	207 50	244 43	280 37	311 30	335 43	355 36
24	209 3	245 57	281 45	312 24	336 25	356 14
25	210 17	247 30	282 53	313 18	337 8	356 52
26	211 30	248 24	284 6	314 12	337 51	357 30
27	212 43	249 38	286 7	315 6	338 32	358 0
28	213 57	250 5	286 13	315 11	339 14	358 45
29	215 10	252 5	287 10	316 50	339 55	359 23
30	216 24	253 18	288 25	317 4	340 34	360 0

TABVLÆ ASCENSIONVM OBLIQUARVM

	γ	8	II	29	36	44
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
0	0 0	18 25	40 28	69 23	104 52	142 37
1	0 35	19 4	41 18	70 20	106 7	143 5
2	1 11	20 7	42 10	71 25	107 24	144 1
3	1 46	20 24	43 2	72 42	108 37	146 24
4	2 22	21 4	43 24	73 49	109 52	147 29
5	2 58	21 44	44 46	74 56	111 7	148 54
6	3 34	22 25	45 39	76 4	112 22	150 9
7	4 10	23 6	46 32	77 12	113 37	151 24
8	4 46	23 47	47 26	78 21	114 53	152 39
9	5 22	24 29	48 20	79 30	116 8	153 54
10	5 58	25 11	49 15	80 39	117 24	155 9
11	6 34	25 53	50 10	81 49	118 39	156 24
12	7 10	26 26	51 6	82 58	119 55	157 39
13	7 46	27 19	52 3	84 10	121 11	158 54
14	8 22	28 2	53 0	85 21	122 27	160 9
15	8 59	28 45	53 58	86 32	123 43	161 23
16	9 35	29 29	54 56	87 44	124 59	162 38
17	10 12	30 13	55 55	88 56	126 15	163 53
18	10 49	30 58	56 54	90 8	127 30	165 7
19	11 26	31 44	57 53	91 20	128 46	166 23
20	12 3	32 30	58 53	92 33	130 1	167 38
21	12 40	33 16	59 54	93 46	131 17	168 51
22	13 18	34 2	60 55	94 59	132 33	170 5
23	13 56	34 49	61 59	96 12	133 49	171 20
24	14 34	35 36	62 59	97 26	135 5	172 34
25	15 12	36 23	64 5	98 40	136 20	173 48
26	15 50	37 11	65 5	99 54	137 35	175 3
27	16 28	37 59	66 9	101 8	138 51	176 17
28	17 7	38 48	67 11	102 22	140 7	177 32
29	17 46	39 38	68 12	103 37	141 22	178 46
30	18 2	40 28	69 2	104 52	142 37	180 0

AD LATITVDINEM 39 GRADVVM

	☐	☐	☐	☐	☐	☐
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
0	180 0	217 23	255 8	290 37	319 3	341 35
1	181 14	218 38	256 23	291 42	320 22	342 14
2	182 28	219 53	257 38	292 47	321 12	342 53
3	183 43	221 9	258 52	293 51	322 1	343 32
4	184 57	222 24	260 6	294 55	322 45	344 10
5	186 12	223 40	261 20	295 58	323 37	344 48
6	187 26	224 55	262 34	297 1	324 24	345 26
7	188 40	226 11	263 48	298 3	325 11	346 4
8	189 55	227 27	265 1	299 5	325 58	346 42
9	191 9	228 43	266 14	300 6	326 44	347 20
10	192 24	229 59	267 27	301 7	327 30	347 57
11	193 38	231 14	268 40	302 7	328 16	348 34
12	194 53	232 30	269 52	303 6	329 2	349 11
13	196 7	233 45	271 4	304 5	329 47	349 47
14	197 22	235 1	272 16	305 4	330 31	350 25
15	198 37	236 17	273 28	306 2	331 15	351 1
16	199 51	237 33	274 39	307 0	331 58	351 38
17	201 6	239 49	275 50	307 57	332 41	352 14
18	202 2	240 5	277 1	308 54	333 14	352 50
19	203 36	241 21	278 11	309 50	334 7	353 26
20	204 51	242 36	279 21	310 45	334 49	354 2
21	206 6	243 52	280 30	311 40	335 31	354 38
22	207 21	245 7	281 35	312 34	336 13	355 14
23	208 36	246 23	282 48	313 28	336 54	355 50
24	209 51	247 38	283 56	314 21	337 35	356 26
25	211 6	248 53	285 4	315 14	338 16	357 2
26	212 21	250 8	286 11	316 6	338 56	357 38
27	213 36	251 23	287 18	316 58	339 26	358 14
28	214 52	252 38	288 25	317 50	340 16	358 48
29	216 7	253 55	289 31	318 41	340 56	359 52
30	217 23	255 8	290 3	2 9 3	341 35	260 0

TABVLA ASCENSIONVM OBLIQVAVM

	☿	♈	♉	♊	♋	♌
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
0	0 0	17 21	38 27	66 57	102 51	141 33
1	0 33	17 51	39 16	68 3	104 2	142 51
2	1 6	18 36	40 6	69 9	105 24	144 8
3	1 40	19 13	40 56	70 16	106 46	145 26
4	2 13	19 51	41 46	71 23	107 57	146 43
5	2 47	20 29	42 37	72 31	109 14	148 0
6	3 20	21 8	43 28	73 29	110 31	149 18
7	3 54	21 48	44 10	74 47	111 48	150 35
8	4 28	22 27	45 13	75 56	113 5	151 52
9	5 2	23 6	46 7	77 6	114 22	153 29
10	5 36	23 46	47 1	78 16	115 40	154 26
11	6 10	24 26	47 56	79 27	116 57	155 43
12	6 44	25 7	48 51	80 38	118 15	157 0
13	7 18	25 48	49 47	81 50	119 32	158 17
14	7 52	26 29	50 43	83 1	120 50	159 34
15	8 26	27 10	51 39	84 13	122 8	160 50
16	9 0	27 52	52 30	85 26	123 25	162 7
17	9 35	28 35	53 34	86 39	124 43	163 24
18	10 10	29 18	54 32	87 52	126 0	164 41
19	10 45	30 2	55 31	89 5	127 18	165 58
20	11 20	30 45	56 30	90 19	128 36	167 24
21	11 55	31 30	57 30	91 33	129 54	168 31
22	12 31	32 15	58 31	92 47	131 12	169 48
23	13 6	33 0	59 32	94 2	132 30	171 4
24	13 42	33 45	60 34	95 16	133 48	172 21
25	14 18	34 30	61 37	96 31	135 5	173 37
26	14 54	35 16	62 40	97 47	136 23	174 54
27	15 31	36 3	62 44	99 3	137 41	176 11
28	16 7	36 50	64 48	100 19	138 52	177 27
29	16 44	37 38	65 52	101 35	140 16	178 44
30	17 21	38 27	66 57	102 51	141 33	180 0

AD LATITVDINEM 42 GRADVVM

	☐	☐	☐	☐	☐	☐
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
0	180 6	218 27	257 9	293 3	321 33	342 39
1	181 16	219 44	258 25	294 8	322 22	343 16
2	182 33	221 1	259 41	295 12	323 10	343 53
3	183 49	222 19	260 57	296 16	323 57	344 29
4	185 6	223 37	262 13	297 20	324 44	345 0
5	186 23	224 55	263 29	298 23	325 30	345 42
6	187 39	226 12	264 24	299 26	326 15	346 18
7	188 56	227 30	265 58	300 28	327 0	346 54
8	190 12	228 48	267 13	301 29	327 45	347 29
9	291 25	230 6	268 27	302 30	328 30	348 5
10	192 46	231 24	269 41	303 30	329 14	348 40
11	194 2	222 42	270 55	304 9	329 58	349 15
12	195 19	234 0	272 8	305 28	330 43	349 50
13	196 36	235 17	273 21	306 26	331 25	350 25
14	297 53	236 35	274 34	307 24	332 8	351 0
15	199 10	237 52	275 47	308 21	332 50	351 14
16	200 26	239 10	276 59	309 17	333 31	352 8
17	201 43	240 28	278 10	310 13	334 12	352 32
18	203 0	241 45	279 22	311 5	334 53	353 16
19	204 17	243 3	280 33	312 4	335 34	353 50
20	205 34	244 20	281 44	312 59	336 14	354 24
21	206 51	245 18	282 54	313 53	336 54	354 58
22	208 8	246 55	284 4	314 47	337 33	355 32
23	209 25	248 12	285 13	315 40	338 12	356 6
24	210 42	249 29	286 21	316 32	338 52	356 40
25	212 0	250 46	287 29	317 23	339 31	357 13
26	213 17	252 3	288 37	318 14	340 9	357 47
27	214 34	253 20	289 44	319 4	340 47	358 20
28	215 52	254 36	290 51	319 54	341 24	358 55
29	217 7	255 53	291 57	320 44	342 2	359 27
30	218 27	257 9	293 3	321 33	342 39	160 0

TABVLÆ ASCENSIONVM OBLIQUARVM

	γ	δ	ι	ϖ	♌	♍
G. G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
0	0 0	16 10	36 13	64 14	100 37	140 22
1	0 31	16 45	37 0	65 20	101 55	141 42
2	1 2	17 20	37 48	66 26	103 13	143 2
3	1 33	17 56	38 36	67 33	104 32	144 21
4	2 4	18 31	39 25	68 40	105 50	145 41
5	2 35	19 7	40 15	69 48	107 9	147 9
6	3 6	19 43	41 5	70 56	108 28	148 20
7	3 37	20 20	41 56	72 5	109 47	149 40
8	4 9	20 57	42 47	73 15	111 6	150 59
9	4 40	21 34	43 39	74 25	112 25	152 19
10	5 12	22 12	44 31	75 36	113 44	153 38
11	5 43	22 50	45 24	76 48	115 3	154 58
12	6 15	23 29	46 18	78 0	116 23	156 17
13	6 47	24 8	47 12	79 12	117 42	157 37
14	7 19	24 47	48 7	80 24	119 2	158 56
15	7 51	25 26	49 3	81 37	120 22	160 15
16	8 23	26 6	49 59	82 51	121 42	161 34
17	8 55	26 47	50 56	84 5	123 2	162 53
18	9 27	27 28	51 53	85 20	124 22	164 12
19	9 59	28 9	52 51	86 34	125 42	165 31
20	10 32	28 50	53 50	87 49	127 2	166 59
21	11 5	29 32	54 49	89 4	128 23	168 0
22	11 38	30 15	55 48	90 20	129 42	169 28
23	12 11	30 58	56 50	91 36	131 3	170 47
24	12 44	31 41	57 52	92 52	132 23	172 6
25	13 18	32 25	58 54	94 9	133 43	173 25
26	13 52	33 10	59 57	95 26	135 3	174 44
27	14 26	33 56	61 0	96 44	136 23	176 3
28	15 1	34 41	62 4	98 1	137 43	177 22
29	15 35	35 21	63 9	99 19	139 3	178 41
30	16 10	36 13	64 14	100 37	140 22	180 0

AD LATITVDINEM 45 GRADVM

h	m	+	o	~	x
G.	G. m.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.
0	180 0	219 38	259 23	295 46	323 47
1	181 19	220 57	260 41	297 51	324 33
2	182 38	222 17	261 59	297 56	325 19
3	183 57	223 37	263 16	299 0	326 4
4	185 16	224 57	264 34	300 3	326 50
5	186 35	226 17	265 51	301 6	327 35
6	187 54	227 37	267 8	302 8	328 19
7	189 13	228 57	268 24	303 10	329 2
8	190 32	230 18	269 40	304 11	329 45
9	191 51	231 38	270 56	305 11	330 28
10	193 10	232 58	272 11	306 10	331 10
11	194 29	234 18	273 26	307 9	331 51
12	195 48	235 38	274 40	308 7	332 32
13	197 7	236 58	275 55	309 4	333 13
14	198 26	238 18	277 9	310 1	333 54
15	199 45	239 38	278 23	310 57	334 34
16	201 4	240 58	279 36	311 53	335 13
17	202 23	242 18	280 48	312 48	335 52
18	203 43	243 37	282 0	313 42	336 31
19	205 2	244 57	283 12	314 36	337 0
20	206 22	246 16	284 24	315 29	337 48
21	207 41	247 35	285 35	316 21	338 26
22	209 1	248 54	286 45	317 13	339 3
23	210 20	250 13	287 55	318 4	339 40
24	211 40	251 31	289 4	318 55	340 17
25	213 0	252 51	290 12	319 45	340 53
26	214 19	254 10	291 20	320 35	341 29
27	215 39	255 28	292 27	321 24	342 4
28	216 58	256 47	293 34	322 12	342 40
29	218 18	258 5	294 40	323 0	343 15
30	219 38	259 23	295 45	323 47	345 50
31	221 0	260 41	297 51	324 33	344 25
32	222 19	261 59	297 56	325 19	344 59
33	223 38	263 16	299 0	326 4	345 34
34	224 57	264 34	300 3	326 50	346 8
35	226 17	265 51	301 6	327 35	346 42
36	227 37	267 8	302 8	328 19	347 16
37	228 57	268 24	303 10	329 2	347 49
38	230 18	269 40	304 11	329 45	348 22
39	231 38	270 56	305 11	330 28	348 55
40	232 58	272 11	306 10	331 10	349 28
41	234 18	273 26	307 9	331 51	350 1
42	235 38	274 40	308 7	332 32	350 33
43	236 58	275 55	309 4	333 13	351 5
44	238 18	277 9	310 1	333 54	351 37
45	239 38	278 23	310 57	334 34	352 9
46	240 58	279 36	311 53	335 13	352 41
47	242 18	280 48	312 48	335 52	353 13
48	243 37	282 0	313 42	336 31	353 45
49	244 57	283 12	314 36	337 0	354 17
50	246 16	284 24	315 29	337 48	354 48
51	247 35	285 35	316 21	338 26	355 20
52	248 54	286 45	317 13	339 3	355 51
53	250 13	287 55	318 4	339 40	356 23
54	251 31	289 4	318 55	340 17	356 54
55	252 51	290 12	319 45	340 53	357 25
56	254 10	291 20	320 35	341 29	357 56
57	255 28	292 27	321 24	342 4	358 27
58	256 47	293 34	322 12	342 40	358 58
59	258 5	294 40	323 0	343 15	359 29
60	259 23	295 45	323 47	345 50	360 0

TABULA ASCENSIONVM OBLIQUARVM

Y	♈	♉	♊	♋	♌	♍
G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.
0	0 0	14 50	33 41	61 7	98 5	139 2
1	0 28	15 23	34 2	62 11	99 25	140 25
2	0 6	15 56	35 12	63 20	100 49	141 47
3	1 25	16 29	35 58	64 27	102 6	143 10
4	1 53	17 2	36 45	65 35	103 27	144 32
5	2 22	17 35	37 33	66 43	104 48	145 54
6	2 50	18 5	38 22	67 51	106 9	147 17
7	3 19	18 43	39 12	69 1	107 30	148 39
8	3 48	19 18	40 1	70 11	108 52	150 1
9	4 17	19 52	40 51	71 22	110 13	151 23
10	4 50	20 27	41 41	72 34	111 35	152 45
11	5 15	21 2	42 32	73 46	112 57	154 7
12	5 44	21 38	43 24	74 59	114 19	155 29
13	6 13	22 14	44 17	76 12	115 41	156 51
14	6 42	22 51	45 11	77 26	117 3	158 13
15	7 11	23 28	46 6	78 40	118 26	159 35
16	7 40	24 6	47 1	79 55	118 48	160 57
17	8 10	24 45	47 57	81 10	121 10	162 19
18	8 39	25 23	48 53	82 26	122 57	163 41
19	9 9	26 2	49 50	82 42	123 54	165 3
20	9 39	26 41	50 48	84 59	125 17	166 24
21	10 9	27 21	51 47	86 16	126 40	167 46
22	10 40	28 2	52 47	87 34	128 3	169 8
23	11 10	28 42	53 47	88 51	129 25	170 29
24	11 41	29 23	54 48	90 9	130 49	171 51
25	12 12	30 4	55 49	91 27	132 11	173 12
26	12 43	30 46	56 51	92 46	133 34	174 34
27	13 15	31 29	57 14	94 6	134 56	175 56
28	13 46	32 12	58 58	95 25	136 18	177 17
29	14 19	32 56	60 2	96 45	137 40	178 39
30	14 50	33 41	61 7	98 5	139 2	180 1

AD LATITVDINEM 48 GRADVVM

	α	m	ϕ	χ	ψ	κ
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
0	180	220	18	261 55	298 53	326 19
1	181	222	20	263 15	299 58	327 41
2	182	223	42	264 35	301 2	327 48
3	184	225	4	266 54	302 6	328 1
4	185	226	24	267 14	303 9	329 14
5	186	227	4	268 33	304 11	329 56
6	188	229	11	269 51	305 12	330 37
7	189	230	34	271 1	305 13	331 18
8	190	231	57	272 26	307 13	331 5
9	192	233	20	273 44	308 1	332 39
10	193	234	43	275 1	309 12	333 19
11	194	236	6	276 18	310 10	333 58
12	196	237	28	277 34	311 7	334 37
13	197	238	50	278 50	312 3	335 15
14	199	240	12	280 5	312 59	335 54
15	200	241	34	281 20	313 54	336 32
16	201	242	57	282 34	314 49	337 9
17	203	244	19	283 48	315 43	337 46
18	204	245	41	285 1	316 36	338 22
19	205	247	3	286 14	317 28	338 58
20	207	248	25	287 26	318 19	339 33
21	208	249	47	288 33	319 9	340 8
22	209	251	8	289 49	319 55	340 42
23	211	252	30	290 59	320 40	341 17
24	212	253	51	292 6	321 38	341 51
25	214	255	12	293 17	322 27	342 25
26	215	256	33	294 25	323 15	343 58
27	216	257	54	295 33	324 2	343 31
28	218	259	14	296 40	324 48	344 4
29	219	260	55	297 47	325 34	344 37
30	220	261	75	298 53	326 19	345 10

442 COMMENT. IN III. CAP. SPHERÆ.
TABVLA ASCENSIONVM OBLIQVAVM

	γ	♋	♊	♈	♎	♏
	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
0	0 0	13 21	30 46	57 31	95 10	137 33
1	0 26	13 50	31 29	58 37	96 33	138 59
2	0 50	14 20	32 13	59 44	97 56	140 24
3	1 16	14 50	32 57	60 51	99 19	141 50
4	1 41	15 20	33 42	61 59	100 42	153 15
5	2 7	15 50	34 27	63 8	102	144 40
6	2 32	16 21	35 18	64 18	103 30	146 6
7	2 58	16 52	36 0	65 29	104 54	147 33
8	3 24	17 24	36 48	66 40	106 18	148 50
9	3 50	17 56	37 36	67 52	107 42	350 21
10	4 16	18 28	38 25	69 4	109 70	151 46
11	4 42	19 1	39 15	70 17	111 37	153 81
12	5 8	19 34	40 5	71 30	111 57	154 36
13	5 34	20 7	40 56	72 4	111 22	156 1
14	6 1	20 40	41 48	73 57	114 47	157 26
15	6 26	21 14	42 41	75 15	116 12	158 50
16	6 52	21 49	43 35	76 32	117 37	160 13
17	7 19	22 25	44 30	77 50	119 3	159 40
18	7 46	23 1	45 25	79 8	120 27	163 5
19	8 13	23 37	46 21	80 25	121 52	164 30
20	8 40	24 13	47 18	81 43	123 18	165 54
21	9 7	24 50	48 16	82 2	124 42	167 19
22	9 35	25 28	49 14	84 21	126 9	168 44
23	10 2	26 6	50 13	85 41	127 35	170 8
24	10 30	26 44	51 13	47 1	126 1	171 33
25	10 58	27 22	52 14	88 2	130 26	172 57
26	11 26	28 1	53 16	89 42	131 52	174 12
27	11 55	28 41	54 19	91 4	133 17	175 47
28	12 23	29 22	55 22	92 26	134 43	177 11
29	12 52	30 4	56 26	93 45	136 8	178 36
30	13 21	30 46	57 31	95 10	137 33	180 0

IOAN. DE SACRO BOSCO

443

AD LATITVDINEM 51. GRADVVM

	☾	☿	♊	♋	♌	♍
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
0	180 0	222 27	264 50	302 29	329 14	346 39
1	181 24	223 52	266 12	303 34	329 56	347 8
2	182 49	225 17	267 34	304 38	330 38	347 37
3	184 13	226 43	268 56	305 41	331 19	348 5
4	185 38	228 8	270 18	306 44	331 59	348 34
5	187 3	229 34	271 39	307 46	332 38	349 2
6	188 27	230 59	272 59	308 47	333 16	349 30
7	189 52	231 25	274 19	309 47	333 54	349 58
8	191 16	233 51	275 39	310 46	334 32	350 25
9	192 41	235 17	276 58	311 44	335 10	350 53
10	194 6	236 42	278 17	312 42	335 47	351 20
11	195 30	238 8	279 35	313 39	336 23	351 47
12	196 55	239 33	280 52	314 35	336 59	352 14
13	198 10	240 58	282 10	315 30	337 35	352 41
14	199 45	242 23	283 28	316 25	338 11	353 8
15	201 10	243 48	284 45	317 19	338 46	353 34
16	202 34	245 13	286 1	318 12	339 20	354 0
17	203 59	246 38	287 16	319 4	339 53	354 26
18	205 34	248 3	288 10	319 55	340 26	354 52
19	206 49	249 28	289 43	320 45	340 59	355 18
20	208 14	250 53	290 56	321 35	341 32	355 44
21	209 39	252 18	292 8	322 24	342 4	356 10
22	211 4	253 42	293 20	323 12	342 36	356 36
23	212 20	255 6	294 3	324 0	343 7	357 2
24	213 54	256 30	295 42	324 47	343 39	357 28
25	215 20	257 54	296 52	325 33	344 10	357 53
26	216 44	259 18	298 1	326 18	344 40	358 19
27	218 10	260 41	299 9	327 2	345 10	358 44
28	219 36	262 4	300 16	327 47	345 40	359 10
29	221 1	263 27	301 23	328 31	346 19	359 35
30	222 27	264 50	302 29	329 14	346 39	360 0

K K k

y

444 COMMENT. IN III. CAP. SPH. ÆR. Æ.

TABVLA ASCENSIONVM OBELIQVARVM								
	V	8	II	SS	6	np		
	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.		
0	0 0	11 38	27 22	52 14	91 40	135 50		
1	0 22	12 4	28 2	54 21	93 12	137 19		
2	0 44	12 30	28 43	55 28	94 38	138 48		
3	1 6	12 56	29 24	56 36	96 4	140 1		
4	1 28	13 23	30 6	57 44	97 31	141 46		
5	1 50	13 50	30 49	58 53	98 58	143 14		
6	2 12	14 18	31 32	60 3	100 25	144 43		
7	2 34	14 46	32 16	61 14	101 52	146 12		
8	2 57	15 14	33 1	62 25	103 19	147 41		
9	3 19	15 42	33 47	63 39	104 47	149 10		
10	3 42	16 11	34 33	64 5	106 15	150 38		
11	4 4	16 40	35 20	66 8	107 41	152 7		
12	4 27	17 9	36 8	67 23	109 11	153 35		
13	4 49	17 38	36 57	68 39	110 40	155 3		
14	5 12	18 8	37 48	69 5	112 8	156 31		
15	5 35	18 39	38 39	71 13	113 37	157 59		
16	5 58	19 11	39 31	72 31	115 5	159 28		
17	6 21	19 4	40 24	73 50	116 34	160 56		
18	6 44	20 15	41 18	75 10	118 3	162 24		
19	7 8	20 48	42 12	76 30	119 32	163 52		
20	7 32	21 21	43 7	77 51	121 1	165 20		
21	7 56	21 54	44 3	79 13	122 30	166 48		
22	8 20	22 28	45 0	80 35	123 59	168 16		
23	8 44	23 3	45 58	81 57	125 28	169 44		
24	9 8	23 38	46 52	83 20	126 57	171 12		
25	9 32	24 14	47 55	84 43	128 26	172 40		
26	9 57	24 50	49 0	86 6	129 55	174 8		
27	10 22	25 25	50 2	87 30	131 24	175 36		
28	10 47	26 5	51 5	88 55	132 53	177 4		
29	11 12	26 48	52 9	90 0	134 22	178 32		
30	11 38	27 24	53 14	91 46	135 50	180 0		

AD LATITVDINEM 54. GRADVVM

	☾	☿	♂	♂	♂	♂
	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
0	189 0	224 10	208 14	306 46	332 38	348 22
1	181 28	225 38	209 40	307 51	333 17	348 48
2	182 56	227 7	271 5	308 55	333 55	349 13
3	184 24	228 86	242 30	209 58	334 33	349 39
4	185 52	230 5	273 54	311 0	335 10	350 3
5	187 20	231 34	275 17	312 1	335 46	350 28
6	188 48	233 3	276 40	313 2	336 22	350 52
7	190 16	234 32	278 3	314 2	336 57	351 16
8	191 44	236 1	279 23	315 0	337 32	351 40
9	193 12	237 30	280 47	315 57	338 6	352 4
10	194 40	238 59	282 9	316 53	338 39	352 28
11	196 8	240 28	283 30	317 48	339 12	352 52
12	197 36	241 57	284 50	318 42	339 45	353 16
13	199 4	243 26	286 10	319 36	340 17	353 39
14	200 32	244 55	287 29	320 29	340 49	354 2
15	202 1	245 23	288 47	321 21	341 21	354 25
16	203 29	247 52	290 4	323 12	341 52	354 48
17	204 57	249 20	291 21	323 3	342 22	355 11
18	206 25	250 49	292 37	323 52	342 51	355 33
19	207 53	252 17	293 52	324 40	343 20	355 56
20	209 22	253 45	295 7	325 29	343 49	356 18
21	210 50	255 13	296 21	296 13	344 18	356 41
22	212 15	256 41	297 37	326 59	344 46	357 3
23	213 43	258 8	298 46	327 44	345 26	357 26
24	215 17	259 35	299 57	328 2	345 42	357 48
25	216 46	261 2	301 7	329 11	346 10	358 10
26	218 14	262 25	302 16	329 54	346 37	358 32
27	219 43	263 56	303 24	230 36	347 4	358 54
28	221 12	265 24	304 32	321 17	347 20	359 16
29	222 41	266 4	305 39	331 58	447 5	359 38
30	224 10	268 14	306 40	332 32	348 22	360 0

TABVLA ASCENSIONVM OBLIQVARVM

	γ	δ	ι	ϖ	♌	♍
	G. G.M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.
0	0 0	9 39	23 17	47 58	87 41	133 51
1	0 18	10 0	23 53	49 5	89 11	135 24
2	0 36	10 22	24 30	50 12	90 41	136 57
3	0 54	10 44	25 7	51 20	92 11	138 30
4	1 12	11 6	25 45	52 29	93 42	140 3
5	1 31	11 29	26 24	53 39	95 13	141 38
6	1 49	11 52	27 4	54 50	96 44	143 8
7	2 7	12 16	27 45	56 2	98 15	144 41
8	2 26	12 40	28 27	57 15	99 47	146 14
9	2 44	13 4	29 9	58 30	101 19	147 47
10	3 3	13 29	29 52	59 46	102 51	149 19
11	3 21	13 54	30 36	61 3	104 23	150 52
12	3 40	14 19	31 21	62 20	105 56	152 24
13	3 59	14 45	32 7	63 38	107 29	153 57
14	4 18	15 11	32 54	64 57	109 2	155 29
15	4 37	15 37	33 43	66 17	110 35	157 1
16	4 56	16 4	34 33	67 38	112 7	158 33
17	5 15	16 32	35 24	69 0	113 40	160 5
18	5 34	17 0	36 51	70 28	115 13	161 47
19	5 53	17 28	37 7	71 46	116 45	163 9
20	6 13	17 57	38 0	73 10	118 19	164 41
21	6 32	18 26	38 55	74 34	119 42	166 13
22	6 51	18 56	39 51	65 59	121 25	167 45
23	7 11	19 26	40 48	77 25	122 38	169 17
24	7 31	19 57	41 46	78 51	124 31	170 49
25	7 51	20 29	42 45	80 18	126 5	172 21
26	8 14	21 1	43 49	81 46	127 19	173 53
27	8 35	21 34	44 48	83 14	129 12	175 25
28	8 56	22 8	45 51	84 43	130 45	176 57
29	9 17	22 42	46 54	86 12	132 18	178 29
30	9 39	23 17	47 58	87 41	133 51	180 0

IOAN. DE SACRO BOSCO

47

AD LATITUDINEM 37° GRADVVM

	u	m	p	o	=	1
G.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
1	180 0	226 9	272 39	312 2	336 43	350 21
1	181 31	227 42	273 48	313 6	337 18	350 3
2	183 3	229 15	275 17	314 9	337 52	351 4
3	184 35	230 45	276 46	315 12	338 20	351 25
4	186 7	232 21	278 14	316 14	338 59	351 46
5	187 39	233 55	279 42	317 15	339 3	352
6	189 11	235 29	281 9	318 14	340 3	352 27
7	190 43	237 2	282 35	319 12	340 34	352 4
8	192 15	238 35	284 1	320 9	341 4	353 7
9	193 47	240 8	285 26	321 5	341 34	353 27
10	195 19	241 41		322 0	42 3	353 47
11	196 51	243 14	288 14	322 53	342 32	354
12	198 23	244 47	289 37	323 4	343 0	354 24
13	200 55	246 20	291 0	324 16	343 23	354 45
14	202 27	247 53	292 12	325 27	343 56	355 4
15	204 59	249 26	293 43	326 17	344 23	355 2
16	206 31	250 58	295 3	327 1	344 49	355 22
17	208 3	252 31	296 22	327 53	345 15	356 1
18	209 35	254 4	297 40	328 39	345 41	356 21
19	209 8	255 37	298 57	329 24	346 6	356 39
20	210 41	257 9	300 14	330 8	346 31	356 57
21	212 13	258 41	301 10	330 51	346 56	357 16
22	213 46	260 13	302 45	331 33	347 20	357 34
23	215 19	261 45	303 58	332 15	347 44	357 53
24	216 52	263 16	305 10	332 56	348 8	358 11
25	218 25	264 47	306 21	333 36	348 31	358 29
26	219 57	266 18	307 31	334 15	348 54	358 48
27	221 30	267 49	308 40	334 53	349 16	359 6
28	223 3	269 19	309 48	335 30	349 38	359 24
29	224 25	270 49	310 55	336 7	350 0	359 42
30	225 9	272 19	312 2	336 43	350 21	360 0

TABVLA ASCENSIONVM OBLIQRARVM

Y	8	II	SS	Ω	ap	
G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	
0	6 10	7 16	18 12	41 8	82 36	111 8
1	6 13	7 33	18 43	42 14	84 11	113 6
2	6 27	7 50	19 13	43 22	85 47	114 44
3	6 40	8 7	19 45	44 31	87 23	115 22
4	6 54	8 24	20 18	45 41	88 59	118 0
5	6 81	8 41	20 53	46 53	90 36	119 37
6	1 21	8 59	21 28	48 6	92 13	121 5
7	1 35	9 17	22 4	49 20	93 50	122 2
8	1 49	9 36	22 40	50 36	95 29	124 36
9	2 13	9 55	23 17	51 53	97 4	126 6
10	2 17	10 15	23 55	53 11	98 42	127 46
11	2 31	10 35	24 3	54 30	100 20	129 23
12	2 45	10 55	25 16	55 50	101 58	131 0
13	2 59	11 15	25 58	57 12	103 36	132 27
14	3 13	11 35	26 41	58 35	105 14	134 14
15	3 17	11 55	27 23	59 59	106 53	135 51
16	3 41	12 16	28 10	61 24	108 31	137 28
17	3 55	12 38	28 57	62 50	110 9	139 5
18	4 10	13 1	29 45	64 17	111 47	140 42
19	4 24	13 24	30 31	65 45	113 26	142 19
20	4 39	13 48	31 25	67 13	115 5	143 55
21	4 54	14 12	32 15	68 42	116 44	145 32
22	5 9	14 36	33 10	70 12	118 25	147 9
23	5 24	15 1	34 5	71 43	120 1	148 45
24	5 39	15 26	35 1	73 15	121 39	150 22
25	5 55	15 52	35 59	74 47	123 17	151 58
26	6 11	16 19	36 58	76 20	124 56	153 35
27	6 27	16 47	37 58	77 53	126 34	155 11
28	6 43	17 15	39 0	79 27	128 12	156 4
29	6 59	17 43	40 3	81 1	129 50	157 24
30	7 16	18 12	41 8	82 6	131 28	180 0

	☿	♈	♉	♊	♋	♌
G.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.
0	180 0	228 32	277 24	318 52	341 48	352 44
1	181 36	230 10	278 59	319 57	342 17	353 1
2	183 12	231 48	280 33	321 0	342 45	353 17
3	184 49	233 26	282 7	322 2	343 13	353 33
4	186 25	245 4	283 40	323 2	343 41	353 49
5	188 2	236 43	285 13	324 1	344 8	354 5
6	189 38	238 21	286 45	324 59	344 34	354 21
7	191 15	239 59	288 17	325 55	344 59	354 36
8	192 51	241 37	289 48	326 50	345 24	354 51
9	194 28	243 16	291 18	327 43	345 48	355 6
10	196 5	244 55	292 47	328 35	346 12	355 21
11	197 41	246 34	294 15	329 26	346 36	355 36
12	199 18	248 13	295 43	330 15	346 59	355 50
13	200 55	249 51	297 10	331 3	347 22	356 5
14	202 32	251 29	298 36	331 50	347 44	356 19
15	204 9	253 7	300 1	332 35	348 5	356 33
16	205 46	254 46	301 25	333 19	348 25	356 47
17	207 23	256 24	302 48	334 2	348 45	357 1
18	209 0	258 2	304 10	334 44	349 5	357 15
19	210 37	259 40	305 30	335 25	349 25	357 29
20	212 15	261 18	306 45	336 5	349 45	357 43
21	213 52	262 56	308 7	336 43	350 5	357 57
22	215 30	264 31	309 24	337 20	350 24	358 11
23	217 7	266 10	310 40	337 56	350 43	358 25
24	218 45	267 47	311 54	338 32	351 1	358 39
25	220 23	269 24	313 7	339 7	351 19	358 52
26	222 0	271 1	314 19	339 42	351 36	359 6
27	223 38	272 37	315 29	340 15	351 53	359 20
28	225 16	274 13	316 38	340 47	352 10	359 33
29	226 54	275 49	317 46	341 18	352 27	359 47
30	228 32	277 24	318 52	341 48	352 44	360 0

450 COMMENT. IN III. CAP. SPHÆRÆ
DE DIEBUS NATURALIBVS,
& artificialibus.



EX PRAEDICTIS etiam patet, quod dies Naturales sunt inæquales. Est enim dies Naturalis reuolutio Aequinoctialis circa terram semel, cum tanta parte, quantam interim Sol pertran sit motu proprio contra Firmamentum. Sed cum ascēiones illorum arcuum sint inæquales, vt patet per prædicta, tam in sphæra recta, quam in obliqua, & penes additamenta illarum ascensionum considerentur dies Naturales, illi de necessitate erunt inæquales; In sphæra quidē recta, propter vnicam causam, scilicet propter obliquitatem Zodiaci: In sphæra vero obliqua, propter duas causas, scilicet propter obliquitatem Zodiaci, & obliquitatem Horizontis obliqui. Tertia solet assignari causa, eccentricitas circuli Solis.

COMMENTARIVS



AGGREDITVR iam 2. partem huius cap. in qua de diebus Naturalibus, artificialibusq; differitur. Quod igitur attinet ad dies Naturales, ait ex ijs, quæ de ortu & occasu signorum sunt dicta, consequi, dies Naturales inter se esse inæquales. Quod vt declaret, definit diem Naturalem dicens, Eum esse reuolutionem Aequinoctialis circa terram semel cum tanta parte, quanta respondet illi parti Zodiaci, quam interim Sol pertransit proprio motu ab occidente in orientem contra motum primi mobilis, donec ad idem punctum, a quo recessit, reuertatur. Dicitur enim dies Naturalis reuolutio Solis ab vno puncto fixo, ad idem punctum; Quod nulla ratione fieri potest, quin totus Aequator semel circumuolutus sit cum aliqua adhuc parte, quæ cooritur cum 59. Min. & 8. sec. fere. Nam tantum fere spacium conficit Sol in Zodiaco singulis diebus proprio motu. Quoniam vero dictum est, arcus æquales Zodiaci habere inæquales ascensiones tam in sphæra recta, quam in obliqua, manifestum est, inæquales partes Aequatoris adijci ad totum Aequatorem varijs diebus, vt dies Naturales conficiantur. Quare necesse est, in qualibet
sphæra

sphæra siue recta, siue obliqua, inæquales esse dies Naturales inter se: In sphæra quidem recta, propter obliquitatem Zodiaci. Hinc enim efficitur, æquales arcus Zodiaci habere ascensiones inæquales, vt ex dictis constat. Potest addi altera causa, nempe eccentricitas Solis. Propter enim orbem deferentem corpus Solare, qui eccentricus est, irregulariter mouetur Sol in Ecliptica, vt ex Theoricis Planetarum constat; Vnde maiorem arcum percurreret proprio motu vno die, quam alio. Et ideo inæquales arcus Aequatoris corresponderent proprio motui Solis. In sphæra autem obliqua sunt dies Naturales inæquales, vt ait, ob tres causas, quarum due sunt, quas iam recitauimus, tertia vero est obliquitas Horizontis. Quo enim obliquior est Horizon, eo vel obliquius, vel rectius oriuntur partes Zodiaci, vt dictum est. Vnde si dies Naturales initium sumant ab Horizonte, hoc est, ab ortu Solis, vel ab occasu, necesse est, dies Naturales fieri inæquales propter Horizontis obliquitatem. Veruntamen, quia Astronomi dies non inchoant ab Horizonte, sed a Meridiano, qui inslar est Horizontis recti in quacunq; sphæra obliquitate, reijcitur communiter hac tertia causa, et solum due reliquæ afferri consueuerunt.

ASTRONOMI porro, quoniam in supputatione motuū requirunt dies Naturales æquales, hac arte redigunt hanc inæqualitatem ad æqualitatem. Componunt omnia illa additamenta Aequatoris simul, quæ efficiunt vnā integram reuolutionem Aequatoris, cum in anno Sol totum Zodiacum percurrat; Deinde totum Aequatorem, hoc est, aggregatum ex illis additamentis, diuidunt in tot partes æquales, quot dies in anno continentur, quarum qualibet continet fere Min 59. sec. 8; Et singulas singulis reuolutionibus Aequatoris adiiciunt, atq; ita redduntur dies Naturales inter se æquales, qui Mediocres, vel Astronomici appellari solent, quod hi mediū teneant inter excessus, et defectus dierum Naturalium inæqualium, et his soli Astronomi vtantur in suis computationibus. Alij autem dicuntur Differentes. Et quamuis vnus dies Naturalis differens parum ab vno die Naturali mediocri differat, et insensibiliter, in pluribus tamen diebus sensibilis colligitur omnino diuersitas, vt patet. Vt autem facilius inæqualitas ista dierum Naturalium ad æqualitatem reuocetur, composuerunt Astronomi tabulam equationis dierum, vt videre est in tabulis Astronomicis Alphonſi regis, vel aliorum Astronomorum.

452 COMMENT. IN III. CAP. SPHÆRÆ

DE VARIIS *initijs dierum Naturalium apud varias gentes satis superq; egimus in §. officio Meridiani circuli.*

NOTANDVM etiam, quod Sol tendens a primo puncto Capricorni per Arietem, vsq; ad primum punctum Cancrī, raptu Firmamenti describit 182. parallelos; Qui quidem paralleli, & si non omnino sint circuli, sed piræ, cū tamen non sit in hoc error sensibilis, in hoc vis non constituatur, si circuli appellantur: De numero quorum circularum sunt duo Tropici, & vnus Æquinoctialis.

ITEM iam dictos circulos describit Sol raptu Firmamenti descendens a primo puncto Cancrī per Libram, vsq; ad primum punctum Capricorni.

ET ISTI circuli, dierum Naturalium circuli appellantur. Arcus aut, qui sunt supra Horizontē, sunt arcus dierū artificialium. Arcus vero, qui sunt sub Horizonte, sunt arcus noctium artificialium.

COMMENTARIVS

VOLENS iam auctor agere de diebus, & noctibus artificialibus, docet Solem, dum mouetur a principio ♀, per ♀, vsque ad principium ☊, describere ad motum diurnum primi mobilis 182. parallelos, singulos videlicet diebus singulis; Totidemq; . & eosdem a principio ☊, per ☊, vsq; ad principium ♀. Qui circuli quāuis nō sint perfecti, sed potius spiræ, propter continuum motum Solis sub Ecliptica versus orientem, tamen quia insensibilis est error, in numerum circularum referuntur. Atque hi circuli vocantur circuli dierum Naturalium quoniam singuli singulis diebus Naturalibus describuntur: At vero arcus eorū, qui supra Horizontē extant conspicui, dicuntur arcus dierū artificialium; Qui vero sub Horizonte existunt, arcus noctium artificialiū, quia nimirum illos Sol describit temporibus diurnis, hos vero nocturnis. Vnde nil aliud erit dies artificialis, quā mora Solis supra Horizontem: Nox autem mora eiusdm infra Horizontem.

HINC sequitur, cum Sol motu diurno vniformiter moveatur, si arcus supra Horizontem existentes æquales fuerint arcubus sub Horizonte, dies æquales esse noctibus: Si vero arcus supra Horizontem maiores,

maiores extiterint, vel minores, dies etiam maiores esse noctibus, vel minores.

CAETERVM apud veteres non diuidebatur dies in Naturalem & artificialem, sed in Naturalem & ciuilem. Naturale appellabant tempus ab ortu Solis, ad eius occasum: Ciuilem vero, tempus ab vna media nocte ad alteram mediam noctem. Qua de re lege Macrobius in Saturnal. lib. 1. cap. 3. Retinenda tamen nobis est diuisio prior, quoniam celebris est apud Astronomos.

QUANQVAM autem Sol descendens, vel ascendens ab vno solstitio ad aliud, hoc est, percurrens semicirculum Zodiaci descendentem, aut ascendentem, describat 182. parallelos, & semis fere: Tamen eo decurrente ab vno æquinoctio ad aliud, id est, perambulante eo semicirculum Zodiaci Borealem, vel Australem, longe aliter res sese habet.

Nam percurrens semicirculum Borealem describit fere 187. parallelos, perambulans vero semicirculum Australem, delineat tantum 178. parallelos fere. Quod facile colliges supputando dies, qui intercedunt inter diem 11. Martij, circa quem hoc tempore fit æquinoctium Vernum, & diem 14. Septembris, in quem fere nunc incidit æquinoctium autumnale. Sunt enim ab 11. die Martij vsque ad 14. Septembris, dies 187.: At a 14. die Septembris ad 11. Martij, dies duntaxat 178. Ratio vero huius est, quia Sol existens in semicirculo Boreali, id est, decurrens ab γ , per δ , ad α vsque, quo vicinior existit δ , eo magis accedit ad augem sui Eccentrici, hoc est, ad punctum, quod longissime abest a terris; quo vero propinquior fit δ , eo magis accedit ad oppositum augis Eccentrici, hoc est, ad punctum, quod maxime vicinum centro terræ existit: Vnde maiorem partem Eccentrici ibi percurrit, quam hic, & ob id plus tēporis requirit, vt illam partem percurrat, quā vt istam perambulet. Verum hoc planius fiet in Theoricis planetarum.

IN SPHAERA igitur recta, cum Horizon sphaeræ rectæ transeat per polos mundi, diuidit omnes circulos istos in partes æquales. Vnde tanti sunt arcus dierum, quanti sunt arcus noctium apud existētes sub Æquinoctiali. Vnde patet, quod existentibus sub Æquinoctiali, in quacunq; parte Firmamenti sit Sol, est semper æquinoctium.

DICTVM est, arcus illos parallelorum. Solis motu diurno descriptorum, qui supra Horizontem extant, esse arcus dierum artificia-
liū, eos aut, qui sub Horizonte latent, arcus noctium. Quoniam igitur
in sphaera recta arcus cuiuslibet paralleli supra Horizontem, æqualis
est arcui eiusdem sub Horizonte, propterea quod per 20. propos. 1. lib.
Theod. Horizon rectus, cum per eorū polos, qui iidem sunt cum polis
mundi, incedat, omnes bifariam diuidit, manifestū est, semper diem
esse æqualem nocti, in quocunque gradu, & signo Zodiaci Sol existat,
quia semper describit parallelum, cuius vna medietas est supra Hori-
zontem, altera vero infra, & ex consequenti tantū temporis spaciū
consumit in hemisphaerio supero, quantum in infero. Quod quidem per
spicue satis intueri potest quiuis in sphaera materiali.

ALIA causa afferri potest, cur videlicet perpetuo dies sint æqua-
les noctibus in sphaera recta, quia nimirum cū singulis medietatibus Zo-
diaci, quæ singulis diebus oriuntur, cooriuntur etiam singula medietate-
tes Æquatoris, vt constat ex tabula ascensionum rectorum, & mani-
festum est ex doctrina sphaericorum triangulorum. Vnde cum 15. grad.
Æquatoris efficiant vnā horā, erunt quolibet die 12. horæ, toti-
demq; qualibet nocte, & idcirco sēper erit æquinoctiū in sphaera recta.

IN SPHÆRA autem decliui Horizon obliquus diuidit so-
lum Æquinoctialem in duas partes æquales. Vnde quando Sol
est in alterutro punctorum æquinoctialium, tunc arcus diei
æquatur arcui noctis, & fit æquinoctium in vniuersa terra.

OMNES vero alios circulos diuidit Horizon obliquus in
partes inæquales, ita quod in omnibus circulis, qui sunt ab
Æquinoctiali vsque ad tropicum ☊, & in ipso Tropico ☊, ma-
ior est arcus diei, quam noctis, id est, arcus super Horizontem,
quam sub Horizonte. Vnde in toto tempore, quo Sol mouetur
a principio ♈, per ☊, vsque in finem ♏, maiorantur dies su-
pra noctes, & tanto plus, quanto magis accedit Sol ad ☊; &
tanto minus, quanto magis recedit. E conuerso autem se habet
de diebus, & noctibus, dum Sol est in signis Australibus. In om-
nibus enim circulis, quos Sol describit inter Æquinoctialem,
& Tropicum

& Tropicū Capricorni, maior est arcus sub Horizonte, & minor supra. Vnde arcus diei maior est, quam arcus noctis, & secundū proportionem arcuum minorantur dies supra noctes; & quanto circuli sunt propinquiores Tropico hyemali, tanto magis minorantur dies.

COMMENTARIUS

QVONIAM Horizon obliquus, cum non transeat per polos mundi, nullum circulum parallelum a Sole descriptum motu primi mobilis diuidit bifariam, præterq̃, Equatorem, qui est circulus maximus, vt ex Theodosij elementis sphericis constat; fit; vt Sole existente in alterutro punctorum æquinoctialium, in quacunq; sphaera declini, in qua Horizon, & Aequator sese mutuo secant, dies nocti æqualis existat, quod bis contingit in anno, quia tantus arcus Aequatoris est supra Horizontem, quantus infra. At vero Sole existente in alijs punctis zodiaci quibuscunq; , dies noctibus inæquales reddantur, ita vt, vbi polus Septentrionalis attollitur supra Horizontem, maiores fiant dies, quam noctes, dum Sol in signis Borealibus moratur, e contra vero dies minores, quam noctes, dum Sol in Australibus signis existit, eoq; maior inæqualitas dierum, & noctium conspiciatur, quo magis ad Tropicos Sol accedit, quia tunc in partes magis inæquales paralleli Solis diuiduntur ab Horizonte, vt ex Theodosio demonstrari potest propos. 23. & 24. lib. 2. Vnde Sole describente Tropicum ☊, dies maxima existet, minima vero nox: At Sole tenente principium ☋, minima existet dies, maxima vero nox, &c. Itaq; dum Sol mouetur a ☋, per ♈, vsq; ad ☊, crescent dies, & noctes minuentur. Dum vero a ☊, per ♎, ad ☋ Sol progreditur, decrescent iterum dies eadē proportionē, qua antea creuerant, & noctes augebuntur.

VNDE videtur, quod si sumantur duo circuli æquidistantes ab Æquinoctiali ex diuersis partibus, quantus est arcus diei in vno, tantus est arcus noctis in reliquo. Ex hoc sequi videtur, quod si duo dies Naturales sumantur in anno æqualiter remoti ab alterutro æquinoctiorum in oppositis partibus, quanta est dies artificialis vnius, tanta est nox alterius, & e conuerso. Sed hoc est,

hoc est, quantum ad vulgi sensibilitatem in Horizontis fixatione. Ratio enim per ademptionem Solis contra Firmamentum in obliquitate Zodiaci verius dijudicat.

COMMENTARIUS

QUOD hic dicit, si duo paralleli circuli æquales, equaliterq; ab Equatore distantes sumantur, alter quidem versus Boream, alter vero versus Austrum, arcū diurnū vnius æqualem esse arcui nocturno alterius, & e contra, clarissime demonstrat Theodosius lib. 2. propos. 23. Vnde si sumantur duo dies Naturales equaliter hinc inde remoti a die æquinoctiali, (vt verbi gratia dies vigesima Martij, & secunda Martij; Nam vtraq; nouem diebus distat ab vndecima die Martij, in qua fit æquinoctiū Vernum nostra ætate) erit tanta dies artificialis vnius, quanta nox alterius, & e contra. Hoc vero intelligendum, inquit, est secundum iudicium sensus, quoniam præcise loquendo erit aliqua inequalitas propter inæqualem Solis motum sub zodiaco, vel etiam propter ascensiones inæquales arcuum zodiaci, quos Sol proprio motu percurrit ab occasu in ortum; sed hæc sub sensum cadere non potest.

E A D E M ratione erunt duo dies artificiales equaliter distantes ab alterutro solstitio, inter se æquales. Idemq; dices de noctibus; quia in his vnum & eundem parallelum Sol ad motum primi mobilis describit.

QUANTO quidem polus mundi magis eleuatur supra Horizontem, tanto maiores sunt dies æstatis, quando Sol est in signis Septentrionalibus: Est e conuerso, quando est in signis Australibus. Tanto enim magis minorantur dies supra noctes.

COMMENTARIUS

QUO magis polus supra Horizontem extollitur, eo maiores fiunt arcus diurni versus polum conspicuum, & nocturni minores: Arcus vero diurni versus alterum polum minores, & nocturni maiores, vt videre est in sphaera materiali. Vnde maiores erunt dies æstiu in regione magis Septentrionali, quam in minus Septentrionali, & noctes æstatis minores. E contra vero minores erunt dies hyemales in magis Septen-

Septentrionali regione, q̄; in minus Septentrionali, & noctes maiores.

HINC efficitur, si sumantur duæ ciuitates, quarum latitudines sint Boreales, maiores esse dies hyemales a ♄, vsq; ad ♀ in minus Boreali, quam in Septentrionali, donec in æquinoctio; Verno dies reddantur æquales in vtraq; ; At post æquinoctium Vernum, dies æstiuos statim maiores effici in ciuitate, quæad Boream magis vergit, cum tamen a Solstitio hyberno ad æstiuum vsq; in vtraq; dies continue accrescant.

NOTANDVM etiam, quod sex signa, quæ sunt a principio Cancrī per Libram, vsq; in finem Sagittarij, habent ascensiones suas in sphaera obliqua simul iunctas, maiores ascensionibus sex signorum, quæ sunt a principio Capricorni per Arietem, vsq; ad finem Geminorum. Vnde illa sex signa prius dicta, dicuntur recte oriri, ista vero sex, oblique. Vnde versus.

Recta meant, obliqua cadunt a sydere Cancrī,
Donec finitur chiron: sed cætera signa
Nascuntur prono, descendunt tramite recto.

ET quando est nobis maxima dies in æstate, scilicet Sole existente in principio Cancrī, tunc oriuntur de die sex signa directe orientia, de nocte autem sex oblique. E conuerso quando nobis est minimus dies in anno, scilicet Sole existente in principio Capricorni, tunc oriuntur de die sex signa oblique orientia, de nocte vero sex directe. Quando autem Sol est in alterutro punctorum æquinoctialium, tunc de die oriuntur tria signa directe orientia, & tria oblique, & de nocte similiter. Est enim regula; Quantumcunq; brevis vel prolixa sit dies vel nox, sex signa oriuntur de die, & sex de nocte. Nec propter prolixitatem, vel breuitatem diei vel noctis, plura, vel pauciora signa oriuntur.

In omnibus autem alijs circulis, qui sunt a latere AEquinoctialis, vel ex parte Australi, vel Septentrionali, maioratur, vel minorantur dies vel noctes, secundum quod plura, vel pauciora de signis directe oriētibus, vel oblique, de die vel nocte oriuntur.

REDDIT aliam causam, cur nobis in hemisphærio Septentrionali de gradibus maxima dies contingat, & minima nox, Sole tenente principium ♄: Eodem deinde existente in principio ♀, minima dies, & nox maxima: Illo autem ingrediente principium ♃, vel ♎, dies nocti aqualis reperiatur. Quoniam enim sex signa contenta in semi circulo zodiaci Boreali oriuntur recte in sphaera obliqua, & reliqua sex oblique, ut supra diximus: Omni autem die sex præcise signa oriuntur, ut & ante ostendimus; Efficitur, ut Sole existente in primo puncto ♄, priora illa signa recte orientia supra Horizontem in die ascendant; posteriora vero sex oblique orientia in nocte: Unde maxima erit dies, & minima nox. E contra vero fit Sole existente in principio ♀, Nā tunc posteriora signa sex, quæ oblique oriuntur, supra Horizontem in die emergunt, & priora sex, quæ recte oriuntur, in nocte. Quare minima efficietur dies, maxima vero nox. At Sole possidente alterutrum punctorum æquinoctialium, oriuntur in die tria signa recte, & tria oblique, similiterq; in nocte; Idcirco æquinoctium contingit.

HINC perspicua etiam est ratio, cur in æstate dies prolixiores sint noctibus, & in hyeme noctes maiores diebus: quia scilicet in æstate plura signa recte oriuntur tempore diurno, quam nocturno: In hyeme vero plura recte ascendant tempore nocturno, quam diurno, ut constat ex dictis.

CUM autem sex hæc signa, ♄, ♀, ♃, ♎, ♍, ♋, recte oriri dicuntur, & occidere oblique: sex vero hæc, ♁, ♏, ♌, ♊, ♒, oblique oriri, & occidere recte, excipienda est sphaera obliqua, in qua altitudo poli comprehendit plures gradus quam 66, & semis. Nam ibi quædam signa nullo modo oriuntur; Excipienda est quoq; sphaera obliqua, in qua poli eleuatio minor est, quam 10. grad. ut supra diximus. Ibi enim hæc regula vera non est, nisi intelligamus omnes arcus, qui initium sumunt a principio ♄, usq; ad finem ♋, oriri recte, arcus vero, qui incipiunt a primo puncto ♀, usq; ad finem ♒, oriri oblique: quod quidem est verissimum.

EX HIS colligitur, quod cum hora Naturalis sit spacium temporis, in quo medietas signi peroritur, in qualibet die artificiali

ficiali, similiter & in nocte sunt duodecim horæ Naturales.

COMMENTARIUS

EX EO, quod quolibet die, siue brevis, siue prolixus sit, sex signa oriuntur, & sex occidunt, colligit tam in die, quam in nocte quacumque reperiri 12. horas Naturales. Est .n. hora naturalis, ut inquit, spacium temporis, quo medietas cuiuslibet signi exoritur. Quod ut planius fiat, dicenda erunt pauca de horis. Sunt igitur duo genera horarum. quædam dicuntur æquales, siue æquinoctiales: quædam vero appellantur inæquales, temporaria, naturales, vel Planetaria. Hora æqualis est vigesima quarta pars diei naturalis. Unde sicut tota dies naturalis continet 360. grad. Aequatoris, ita quoque una hora æqualis complectitur 15. grad. Aequatoris. Nam ex integra Aequatoris revolutione efficitur dies Naturalis, ut dictum est; & ex ascensione 15. grad. Aequatoris hora constituitur. Omittimus enim nunc in odium illum excessum, qui addi deberet, propter motum Solis, quoniam insensibilis est. Dicuntur huiusmodi horæ æquales, quia semper eiusdem sunt magnitudinis toto anni spacio, eo quod sint vigesima quarta partes diei Naturalis, qui semper idem est sensibiliter. Dicuntur quoque æquinoctiales, eo quod ad uniformem motum Aequinoctialis circuli referantur. Hora vero inæqualis duplex est. Quædam enim est spacium temporis, quo medietas signi peroritur, de qua auctor noster est locutus, quo passio tam in die artificiali, quam in nocte constituuntur 12. horæ & inter se inæquales, & horis alterius diei, noctisque, quia non omnes medietates signorum equaliter ascendunt, ut ex dictis constat: Quædam vero est duodecima pars cuiuslibet diei artificialis, vel noctis: Quæ ratione horæ unius diei erunt inter se æquales, inæquales tamen horis alterius diei, nisi hæc dies illi sit æqualis. Idem dices de horis 12. nocturnis. Solum in æquinoctiis congruunt hæc horæ æquinoctialibus horis tam in die, quàm in nocte, quia tunc etiam dies artificialis continet 12. horas æquinoctiales, totidemque nox. Ex his perspicuum est, cur istæ horæ dicantur inæquales. Vocantur quoque temporales, quia secundum variationem temporum; nempe dierum, & noctium, ipsæ quoque variantur. Dicuntur denique Naturales, quia Natura magistra homines didicerunt, per tales horas distinguere dominia Planetarum, præfer-

M m ij tim li

tim si de inequalibus primi generis loquamur. Quam ob rem sunt etiā Planetariæ dictæ; per has etenim 24. horas diei & noctis dominātur Planeta suo ordine, ut supra diximus, cum de ordine Planetarum ageremus.

COGNOSCETVR quantitas cuiuslibet horæ inequalis prioris generis, si ascensiones inueniantur medietatum omnium signorum, eaque ad horas reducantur: Posteriores vero generis horæ inequales notæ erunt, si qualibet dies artificialis, vel nox in 12. partes æquales distribuatur. Ut quia dies artificialis Romæ Sole existente in principio ♄, complectitur grad. 226. min. 6. erit duodecima pars, nempe hora inequalis, grad 18. min. 50 fere quæ constitunt horam æqualem 1. & min. 15. & sic de cæteris. Vel quia tota dies prædicta continet horas 15. min 4. erit duodecima pars rursus 1. hora, 15. mi.

QVA METHODO INVENIATUR

quantitas cuiuslibet diei Artificialis & noctis, in quacunq; regione, in qua altitudo poli non excedit grad. 66. Min. 30.

QVAMVIS in 7. officio Aequatoris docuerimus, quoniam modo indaganda sit quantitas cuiusvis diei artificialis, atq; noctis, officio Aequatoris; tamen id ipsum exequemur multo certius ex doctrina SIMPLICII. Cum enim Meridianus diuidat singulos arcus & diurnos, & nocturnos bifariam, si inueniatur differentia arcus semidiurni in sphaera obliqua, qua differt ab arcu semidiurno in sphaera recta, ignorari non poterit arcus semidiurnus in proposita sphaera obliqua. Nam quia Sole decurrente per signa Borealia, arcus quilibet semidiurnus sphaeræ obliquæ superat arcum semidiurnum sphaeræ rectæ, qui semper est Quadrans, hoc est, grad. 90. siue horarum 6. per totum circulum anni, addita huiusmodi differentia arcui semidiurno sphaeræ rectæ, aut eadem detracta ex arcu semidiurno sphaeræ rectæ, Sole nimirum existente in signis Meridionalibus, quoniam tunc superatur quicvis arcus semidiurnus ab arcu semidiurno sphaeræ rectæ, ut ex propos. 23. lib. 2. Theodosij constat, aabit arcum semidiurnum, quo duplicato habebitur integer arcus diurnus. Hoc rursus sublato ex circulo integro, relinquetur arcus nocturnus: Item arcus semidiurnus ablatas ex semicirculo relinquet arcum seminocturnum.

HAEC AVTEM differentia cuiuslibet arcus semidiurni non aliter inuenietur, quam ascensionalis differentia cuiusvis puncti Eclipticæ. Nam ut demonstrat Nicolaus Copernicus lib. 2. cap. 7. & nos alibi quoq; demonstrauius eadem est differentia ascensionalis, quæ est inter semidiurnum arcum spheræ obliquæ & semidiurnum arcum spheræ rectæ. Quare, si differentia ascensionalis cuiusvis puncti Eclipticæ addatur vel subtrahatur, prout Sol in signis Borealibus, vel Australibus versabitur, ab arcu semidiurno spheræ rectæ, hoc est, Quadrante, notus erit arcus semidiurnus quæsitus. **EXEMPLVM.** Romæ, Sole existente in principio ♊, differentia ascensionalis est grad. 23. Min. 3. hoc est, tanto maior est arcus semidiurnus eo tēpore Romæ, quam in spherâ rectâ, quia Cancer est signum Septentrionale. Igitur si ad Quadrantem, id est, ad grad. 90. apponantur grad. 23. Min. 3. habebitur arcus semidiurnus Romæ, Sole existente in primo puncto ♊, quod nostra ætate fit 12. die Iunij, grad. 113. Min. 3. hoc est, horarum 7. Min. 32. Arcus autem diurnus continebit grad. 226. Min. 6. id est, horas 15. Min. 4. Pari ratione, si eadem differentia a Quadrante detrahatur, relinquetur arcus semidiurnus, Sole tenente primum gradum ♋, grad. 66. Min. 57. hoc est, horarum 4. Min. 28. fere &c.

REPERIETVR quoq; alia ratione quantitas cuiuslibet diei. Si namq; subducatur ascensio obliqua cuiusq; puncti Eclipticæ ab ascensione obliqua puncti oppositi, adiecto prius integro circulo, si subtractio fieri nequeat, relinquetur arcus diurnus. **EXEMPLVM.** Romæ Sole existente in principio ♊. Si subtrahatur ascensio obliqua primi puncti ♊, nempe grad. 66. Min. 57. ex ascensione obliqua principij ♋, puncti oppositi, nimirum ex grad. 293. Min. 3. remanebit arcus diurnus, grad 226. min. 6. ut prius. Sic quoq; si posterior ascensio dematur a priori, additis prius 360. grad. hoc est, ex grad. 426. Min. 57. habebitur arcus diurnus, Sole existente in principio ♋, grad. 133. Min. 54. hoc est, horarum 8. Min. 56. Ratio autem huius operationis manifesta est. Quoniam enim illa medietas Zodiaci, quæ incipit a gradu Solis, terminaturque in opposito gradu, ascendit die proposita supra Horizontem præcise, unde eius ascensio dabit arcum diurnum &c.

EST ADHVC alius modus inueniendi arcus diurni. Nam ut demonstrat Geber in opere Astronomico. Ut est sinus complementi declinationis puncti Eclipticæ, quod Sol occupat, ad sinum complementi latitudinis

latitudinis ortiue eiusdem puncti; ita quoq; est sinus totus ad sinum diurnum, Sole obtinente signa Australia, vel ad sinum nocturnum, Sole in signis Borealibus existente. Vnde si iuxta præceptum regule proportionum, multiplicetur sinus totus in sinum complementi latitudinis ortiue, & productus numerus diuidatur per sinum complementi declinationis, habebitur sinus arcus diurni, si Sol possidet signa Australia, vel sinus arcus nocturni, si idem in signis Borealibus commoratur. **EXEMPLVM.** Roma, Sole existente in principio ♊. Declinatio Solis est grad. 23. Min. 30. Latitudo ortiua grad. 32. Min. 27. Multiplico sinum totum, 100000, in sinum latitudinis ortiue, nempe in 84386. & productum 8438600000, diuido per sinum complementi declinationis, hoc est, per 91706, & exibat sinus arcus diurni 92018. cui respondent grad. 66. Min. 57. Eadem arte inuenietur sinus arcus nocturni, Sole tenente principium ♋, 92018. &c.

HINC perspicuum est, qua ratione construatur tabula continens arcus semidiurnos. Satis enim erit inuestigare arcus semidiurnos vnius Quadrantis Eclipticæ. Hi enim subtracti ex semicirculo relinquunt arcus semidiurnos Quadrantis oppositi: At arcus hi semidiurni æquales sunt collateralium Quadrantium arcubus semidiurnis, vt ex superioribus constat.

HOC INGENIO composita est subsequens tabula continens arcus semidiurnos in horis, & minutis per ternos gradus omnium signorum, ad quamcunq; eleuationem poli, dummodo maior non fuerit quam 56. grad. neq; minor, quam 36. grad. Vnde cognito, per aliquod instrumentum, in quonam signo, & gradu Sol existat quolibet die, facile cognoscetur quantitas diei. Quod si gradus Solis præcise non inuentus fuerit in sequentis tabule sinistro, vel dextro latere, elicienda erit pars proportionalis, eo modo, vt iam sepe dictum fuit. Ita cernis Romæ, quando Sol est in 27. grad. fere ♋, quod hoc tempore contingit 7. die Aprilis arcum semidiurnum continere horas 6. Min. 38.

SI ARCUS semidiurnus in sequentibus tabulis repertus subtrahatur ex 12. horis; reliquetur arcus seminocturnus: Si vero ex 24. horis, reliquæ hora ostendent horam meridiei more Italarum, qui horas ab occasu supputant. Quod si arcus diurnus integer ex 24. dematur, remanebit hora ortus Solis more Italarum, & tota nox artificialis, a qua si iterum detrahatur arcus seminocturnus, reliquetur tempus mediæ noctis. Exempla in promptu quilibet habere potest.

Tabula

Tabula temporis Semidiurni in lignis Borealibus.

Poli	36	37	38	39	40	41	42	
G.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	
Y	0	6 0	6 0	6 0	6 0	6 0	6 0	30
	3	6 3	6 4	6 4	6 4	6 4	6 4	27
	6	6 7	6 7	6 8	6 8	6 8	6 9	24
	9	6 10	6 11	6 11	6 12	6 12	6 13	21
	12	6 14	6 14	6 15	6 15	6 16	6 17	18
	15	6 17	6 18	6 19	6 19	6 20	6 21	15
	18	6 21	6 22	6 22	6 23	6 24	6 25	12
	21	6 24	6 25	6 26	6 27	6 28	6 29	9
	24	6 27	6 28	6 30	6 31	6 32	6 33	6
	27	6 31	6 32	6 33	6 34	6 36	6 37	3
8	0	6 34	6 35	6 37	6 38	6 39	6 41	0 np
	3	6 37	6 39	6 40	6 41	6 43	6 45	27
	6	6 40	6 42	6 43	6 45	6 47	6 48	24
	9	6 43	6 45	6 47	6 48	6 51	6 52	21
	12	6 46	6 48	6 50	6 52	6 54	6 56	18
	15	6 49	6 51	6 53	6 55	6 58	6 59	15
	18	6 52	6 54	6 56	6 58	7 0	7 3	12
	21	6 55	6 57	6 59	7 1	7 3	7 6	9
	24	6 57	7 0	7 2	7 4	7 6	7 9	6
	27	7 0	7 2	7 4	7 7	7 9	7 12	3
H	0	7 2	7 4	7 7	7 9	7 12	7 15	0 2
	3	7 4	7 7	7 9	7 12	7 14	7 17	27
	6	7 6	7 9	7 11	7 14	7 17	7 19	24
	9	7 8	7 10	7 13	7 16	7 19	7 22	21
	12	7 9	7 12	7 15	7 17	7 20	7 23	18
	15	7 11	7 13	7 16	7 19	7 22	7 25	15
	18	7 12	7 14	7 17	7 20	7 24	7 26	12
	21	7 13	7 15	7 18	7 21	7 25	7 27	9
	24	7 13	7 16	7 19	7 22	7 25	7 28	6
	27	7 14	7 16	7 19	7 22	7 25	7 29	3
	30	7 14	7 17	7 19	7 22	7 26	7 30	0 6

464 COMMENT. IN III. CAP. SPHÆRÆ

Tabula temooris Semidiurni in signis Borealibus .

Poli	43	44	45	46	47	48	49	
G.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	
Υ	0	6 0	6 0	6 0	6 0	6 0	6 0	30
	3	6 4	6 5	6 5	6 5	6 5	6 6	27
	6	6 9	6 9	6 10	6 10	6 11	6 11	24
	9	6 13	6 14	6 14	6 15	6 16	6 16	21
	12	6 18	6 18	6 19	6 20	6 21	6 22	18
	15	6 22	6 23	6 24	6 25	6 26	6 27	15
	18	6 27	6 27	6 29	6 30	6 31	6 32	12
	21	6 31	6 32	6 33	6 34	6 36	6 37	9
	24	6 35	6 36	6 38	6 39	6 41	6 42	6
	27	6 40	6 41	6 43	6 44	6 46	6 47	3
♌	0	6 44	6 45	6 47	6 49	6 50	6 52	0 mp
	3	6 48	6 50	6 51	6 53	6 55	6 57	27
	6	6 52	6 54	6 56	6 57	7 0	7 2	24
	9	6 56	6 58	7 0	7 2	7 5	7 7	21
	12	7 0	7 2	7 4	7 7	7 9	7 12	18
	15	7 4	7 6	7 8	7 11	7 13	7 17	15
	18	7 7	7 10	7 12	7 15	7 18	7 21	12
	21	7 11	7 13	7 16	7 19	7 22	7 25	9
	24	7 14	7 17	7 20	7 23	7 26	7 29	6
	27	7 17	7 20	7 23	7 26	7 29	7 33	3
♍	0	7 20	7 23	7 26	7 30	7 33	7 36	0 Ω
	3	7 23	7 26	7 29	7 33	7 36	7 40	27
	6	7 26	7 29	7 32	7 36	7 39	7 43	24
	9	7 28	7 31	7 35	7 38	7 42	7 46	21
	12	7 30	7 33	7 37	7 40	7 44	7 48	18
	15	7 32	7 35	7 39	7 42	7 46	7 50	15
	18	7 33	7 37	7 40	7 44	7 48	7 52	12
	21	7 34	7 38	7 41	7 45	7 49	7 54	9
	24	7 35	7 39	7 42	7 46	7 50	7 55	6
	27	7 35	7 39	7 43	7 47	7 51	7 56	3
	30	7 36	7 39	7 43	7 47	7 51	7 56	0 Ω

Tabula temporis Semidiurni in lignis Borealibus.

Poli	50	51	52	53	54	55	56	
G.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	
Y	0	6 0	6 0	6 0	6 0	6 0	6 0	30
	3	6 6	6 6	6 6	6 6	6 7	6 7	27
	6	6 11	6 12	6 12	6 13	6 13	6 14	24
	9	6 17	6 18	6 18	6 19	6 20	6 21	21
	12	6 23	6 24	6 24	6 25	6 26	6 27	18
	15	6 28	6 29	6 31	6 32	6 33	6 34	15
	18	6 34	6 35	6 37	6 38	6 39	6 41	12
	21	6 40	6 41	6 43	6 44	6 46	6 48	9
	24	6 45	6 47	6 49	6 50	6 52	6 54	6
	27	6 51	6 53	6 55	6 57	6 59	7 1	3
Y	0	6 56	6 58	7 0	7 3	7 5	7 8	0 11
	3	7 1	7 4	7 6	7 9	7 11	7 14	27
	6	7 7	7 9	7 12	7 15	7 17	7 21	24
	9	7 12	7 15	7 17	7 20	7 24	7 27	21
	12	7 17	7 20	7 23	7 26	7 30	7 33	18
	15	7 22	7 25	7 28	7 32	7 35	7 39	15
	18	7 27	7 30	7 34	7 37	7 41	7 45	12
	21	7 31	7 35	7 39	7 42	7 47	7 51	9
	24	7 36	7 39	7 41	7 48	7 52	7 56	6
	27	7 40	7 44	7 48	7 52	7 57	8 2	3
II	0	7 44	7 48	7 52	7 57	8 2	8 7	0 12
	3	7 48	7 52	7 56	8 1	8 6	8 12	27
	6	7 51	7 56	8 0	8 5	8 10	8 16	24
	9	7 54	7 59	8 4	8 9	8 14	8 20	21
	12	7 57	8 2	8 7	8 12	8 17	8 23	18
	15	7 59	8 4	8 9	8 15	8 20	8 26	15
	18	8 1	8 6	8 11	8 17	8 23	8 29	12
	21	8 3	8 8	8 13	8 19	8 25	8 31	9
	24	8 4	8 9	8 14	8 20	8 26	8 32	6
	27	8 4	8 10	8 15	8 21	8 27	8 33	3
	30	8 5	8 10	8 15	8 22	8 27	8 34	0 13

466 COMMENT. IN III. CAP. SPHÆRÆ

Tabula temporis semidiurni in signis Austraux.

Poli	36	37	38	39	40	41	42	
G.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	
♌	0	6	6	6	6	6	6	30
	3	5 57	5 56	5 56	5 56	5 56	5 56	27
	6	5 53	5 53	5 52	5 52	5 52	5 51	24
	9	5 50	5 49	5 49	5 48	5 48	5 47	21
	12	5 46	5 46	5 45	5 45	5 44	5 43	18
	15	5 43	5 42	5 41	5 41	5 40	5 39	15
	18	5 39	5 38	5 38	5 37	5 36	5 35	12
	21	5 36	5 35	5 35	5 33	5 33	5 31	9
	24	5 33	5 32	5 34	5 29	5 28	5 27	6
	27	5 29	5 28	5 27	5 26	5 24	5 23	3
♍	0	5 26	5 25	5 23	5 22	5 21	5 19	0 X
	3	5 23	5 21	5 20	5 19	5 17	5 15	27
	6	5 20	5 18	5 17	5 15	5 13	5 10	24
	9	5 17	5 15	5 13	5 12	5 9	5 8	21
	12	5 14	5 12	5 10	5 8	5 6	5 4	18
	15	5 11	5 9	5 7	5 5	5 2	5 1	15
	18	5 8	5 6	5 4	5 2	5 0	4 57	12
	21	5 5	5 3	5 1	4 59	4 57	4 54	9
	24	5 3	5 0	4 58	4 56	4 54	4 51	6
	27	5 0	4 58	4 56	4 53	4 51	4 48	3
♎	0	4 58	4 56	4 53	4 51	4 48	4 45	0 ∞
	3	4 56	4 53	4 51	4 48	4 46	4 43	27
	6	4 54	4 52	4 49	4 46	4 43	4 41	24
	9	4 52	4 50	4 47	4 44	4 41	4 38	21
	12	4 51	4 48	4 45	4 43	4 40	4 37	18
	15	4 49	4 47	4 44	4 41	4 38	4 35	15
	18	4 48	4 46	4 43	4 40	4 37	4 34	12
	21	4 47	4 45	4 42	4 39	4 36	4 33	9
	24	4 47	4 44	4 41	4 38	4 35	4 32	6
	27	4 46	4 44	4 41	4 38	4 35	4 31	3
	30	4 46	4 43	4 41	4 38	4 34	4 30	0 ∞

Tabula temporis Scandinurmi in signis Australibus.

Poli	43	44	45	46	47	48	49	
G.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	
II	0	6 0	6 0	6 0	6 0	6 0	6 0	30
	3	5 56	5 55	5 55	5 55	5 55	5 54	27
	6	5 51	5 51	5 50	5 50	5 50	5 49	24
	9	5 47	5 46	5 46	5 45	5 45	5 44	21
	12	5 42	5 42	5 41	5 40	5 40	5 39	18
	15	5 38	5 37	5 36	5 35	5 34	5 33	15
	18	5 33	5 33	5 31	5 30	5 29	5 28	12
	21	5 29	5 28	5 27	5 26	5 24	5 23	9
	24	5 25	5 24	5 22	5 21	5 19	5 18	6
	27	5 20	5 19	5 17	5 16	5 14	5 13	3
III	0	5 16	5 15	5 13	5 11	5 10	5 8	0 X
	3	5 12	5 10	5 9	5 7	5 5	5 3	27
	6	5 8	5 6	5 4	5 3	5 0	4 58	24
	9	5 4	5 2	5 0	4 58	4 55	4 53	21
	12	5 0	4 58	4 56	4 53	4 51	4 48	18
	15	4 56	4 54	4 52	4 49	4 47	4 43	15
	18	4 53	4 50	4 48	4 45	4 42	4 39	12
	21	4 49	4 47	4 44	4 41	4 38	4 35	9
	24	4 44	4 43	4 40	4 37	4 34	4 31	6
	27	4 43	4 40	4 37	4 34	4 31	4 27	3
IV	0	4 40	4 37	4 34	4 30	4 27	4 24	0 30
	3	4 37	4 34	4 31	4 27	4 24	4 21	27
	6	4 34	4 31	4 28	4 24	4 21	4 17	24
	9	4 32	4 29	4 25	4 22	4 18	4 14	21
	12	4 30	4 27	4 23	4 20	4 16	4 12	18
	15	4 28	4 25	4 21	4 18	4 14	4 10	15
	18	4 27	4 23	4 20	4 16	4 12	4 8	12
	21	4 26	4 22	4 18	4 15	4 11	4 6	9
	24	4 25	4 21	4 18	4 14	4 10	4 5	6
	27	4 25	4 21	4 17	4 13	4 9	4 4	3
	30	4 24	4 21	4 17	4 13	4 9	4 4	0 30

Tabula temporis semidiurni in signis Australibus.

Poli	50	51	52	53	54	55	56	
G.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	H.M.	
♈	0	6 0	6 0	6 0	6 0	6 0	6 0	30
	3	5 54	5 54	5 54	5 53	5 53	5 53	27
	6	5 49	5 48	5 48	5 47	5 46	5 46	24
	9	5 43	5 42	5 42	5 41	5 40	5 39	21
	12	5 37	5 36	5 36	5 35	5 34	5 33	18
	15	5 32	5 31	5 29	5 28	5 27	5 26	15
	18	5 26	5 25	5 23	5 22	5 21	5 19	12
	21	5 20	5 19	5 17	5 16	5 14	5 12	9
	24	5 15	5 13	5 11	5 10	5 8	5 6	6
	27	5 9	5 7	5 5	5 3	5 1	4 59	3
♉	0	5 4	5 2	5 0	4 57	4 55	4 52	0 X
	3	4 59	4 56	4 54	4 51	4 49	4 49	27
	6	4 53	4 51	4 48	4 45	4 43	4 39	24
	9	4 48	4 45	4 43	4 40	4 36	4 33	21
	15	4 43	4 40	4 37	4 34	4 30	4 27	15
	12	4 38	4 35	4 32	4 28	4 25	4 21	18
	18	4 33	4 30	4 26	4 23	4 19	4 15	12
	21	4 29	4 25	4 21	4 18	4 13	4 9	9
	24	4 24	4 21	4 17	4 12	4 8	4 4	6
	27	4 20	4 16	4 12	4 8	4 3	3 58	3
♊	0	4 16	4 12	4 8	4 8	3 53	3 53	0 X
	3	4 12	4 8	4 4	3 59	3 54	3 48	27
	6	4 9	4 4	4 0	3 55	3 50	3 44	24
	9	4 6	4 1	3 56	3 51	3 46	3 40	21
	12	4 3	3 58	3 53	3 48	3 43	3 37	18
	15	4 1	3 56	3 51	3 45	3 40	3 34	15
	18	3 59	3 54	3 49	3 43	3 37	3 31	12
	21	3 57	3 52	3 47	3 41	3 35	3 29	9
	24	3 56	3 51	3 46	3 40	3 34	3 28	6
	27	3 56	3 50	3 45	3 39	3 33	3 27	3
	30	3 55	3 50	3 45	3 38	3 33	3 26	0 X



NOTANDVM autem, quod illis, quorum Zenith est in æquinoctiali circulo, Sol bis in anno transit per Zenith capitis eorum, scilicet, quādo est in principio Arietis, & in principio Libræ. Et tunc sunt illis duo alta Solstitia, quoniam Sol directe transit supra capita eorū. Sunt iterum illis duo ima Solstitia, quando Sol est in primis pūctis Cancrī, & Capricornī, & dicuntur ima, quia tunc Sol maxime remouetur a Zenith capitis eorum. Vnde ex prædictis patet, cum semper habeant æquinoctium, in anno quatuor habebunt solstitia, duo alta, & duo ima. Patet etiam, quod duas habent æstates, Sole scilicet existente in alterutro punctorum æquinoctialium, vel prope. Duas etiam habent hyemes, scilicet Sole existente in primis puncti Cancrī, & Capricornī, vel prope. Et hoc est, quod dicit Alphraganus, quod æstas & hyems, scilicet nostræ, sunt illis vnius, & eiusdem complexionis. quoniā duo tempora, quæ sunt nobis æstas, & hyems, sunt illis duæ hyemes. Vnde ex illis versuum Lucani patet expositio.

Depreſsum eſt hunc eſſe locum, qua circulus alti Solſtitij medium ſignorum percutit orbem.

Ibi enim appellat Lucanus circulum alti Solſtitij *Æquinoctialem*, in quo contingunt duo alta Solſtitia ſub *Æquinoctiali* exiſtentibus. Orbem ſignorum appellat *Zodiacum*, quē medium id eſt, mediatum, hoc eſt, diuiſum in duo media, *Æquinoctialis* percutit, id eſt, diuidit. Illis etiam in anno contingit habere quatuor vmbraſ. Cum enim Sol eſt in alterutro punctorum æquinoctialium, tunc mane iacitur vmbra eorum verſus Occidentem, vespere vero e conuerſo: In meridie vero eſt illis vmbra perpendicularis, cum Sol ſit ſupra caput eorum. Cum autem Sol eſt in ſignis Septentrionalibus, tunc iacitur vmbra eorum verſus Austrum: Quando eſt in Australibus, tunc iacitur verſus Septentrionem. Illis autem oriuntur, & occidunt ſtella, quæ ſunt

sunt iuxta polos, sicut & quibusdam alijs habitantibus circ^o æquinoctialem. Vnde Lucanus sic inquit.

Tunc furor exteremos mouit Romanus Horestas
Carmanosq; duces, quorum iam flexus in Austrum
Æther non totam mergi, tamen aspicit Arcton,
Lucet & exigua velox vbi nocte Bootes
Ergo mergitur, & parum lucet. Item Ouidius de eadem stella.
Tingitur Oceano custos Erimanthidos vrsa,
Æquoreasq; suo sydere turbat aquas.
In situ autem nostro nunq; occidunt illæ stellæ. Vnde Virgilius.
Hic vertex nobis semper sublimis, at illum
Sub pedibus styx atra videt, manesq; profundi.
Et Lucanus.
Axis inocciduus gemina clarissimus Arcto.
Item Virgilius in Georg. sic inquit.
Arctos Oceani metuentes æquore tingi.

COMMENTARIVS



GIT in tertia hac capitis parte de quibusdam proprietatibus eorum, qui in varijs terræ locis habitant, nec non de quibusdam diuersitatibus dierum ac noctium artificialium. Sūt autem septem loca terræ, quorum proprietates explicat, quoniam septem modis variari potest vertex capitis procedendo ab Equatore versus alterutrum polorum. Primus locus est eorum, quorum Zenith in Equinoctiali circulo constituitur. Atq; his sex pprietates assignat.
1. Bis in anno transit Sol per eorum Zenith, semel in principio ♀, existens, & iterum in principio ☿. II. Habent quatuor solstitia in anno, duo alta, quando videlicet Sol est in Equinoctiali circulo, quia tunc maxime ad eorum Zenith accedit Sol, sicut & nobis solstitium altum appellari solet Solstitium æstiuum, quod altissimus tunc Sol sit in meridie supra Horizontem: Habent quoq; duo Solstitia ima, quando videlicet Sol est in Tropicis, quoniam tunc maxime remouetur Sol ab eorum vertice capitis, sicut & nos solemus Solstitium brumale appellare imum, quia longissime tunc a nobis Sol recedit. Quod si proprie sumamus

sumamus Solstitium, nempe pro conuersione Solis, habebunt tantum duo Solstitia ima. III. Habent perpetuo æquinoctium. II. Habent duas æstates in anno; totidemq; hyemes, si uidelicet æstas dicat excessum caloris, hyems vero caloris remissionem; Aestates quidem, Sole existente in Aequatore, hyemes vero eodem tenente puncta Tropica. Vnde inquit Alphraganus Diff. 6. quod nostra æstas, & hyems sunt illis vnius eiusdẽq; complexionis, quia nostra æstas est illis quoq; hyems. Eadem ratione possemus dicere, quod habent duplex Ver, & duplicem Autumnum, in temporibus nimirum medijs inter æstates, atq; hyemes. V. Habent quatuor differentias umbrarum, vnã versùs occidentem, quando Sol exoritur; alteram orientem versùs, occidente Sole; tertiam in meridie versùs Austrum, dum Sol est in signis Septentrionalibus; quartam in meridie versùs Septentrionem, Sole tenente signa Australia: Sole vero existente in Aequatore, nullam efficiunt umbram in meridie VI. Omnes stellæ, & omnia puncta celi, polis exceptis, oriuntur ipsis, atq; occidunt, quia uidelicet eorum Horizon secat omnes parallelos descriptos ad primum motum, cum per polos ipsorum incedat. Hæc omnia perspicua sunt in sphaera materiali.

ILLIS autem, quorum Zenith est inter AEquinoctialem, & Tropicum Cancrì, contingit bis in anno, quod Sol transsit per Zenith capitis eorum; Quod sic patet; Intelligatur circulus parallelus AEquinoctiali transiens per Zenith capitis eorum; Ille circulus interfecabit Zodiacum in duobus locis æquidistantibus a principio Cancrì. Sol igitur existens in illis duobus punctis transsit per Zenith capitis eorum. Vnde duas habent æstates, & duas hyemes; quatuor Solstitia; & quatuor umbras, sicut existentes sub AEquinoctiali. Et in tali situ dicunt quidam Arabi esse. Vnde Lucanus loquens de Arabibus venientibus Romam in auxilium Pompeio, inquit.

Ignotum vobis Arabes venistis in orbem,

Umbras mirati nemorum non ire sinistras.

Quoniam in partibus suis quandoq; erant illis umbræ dextræ, quandoq; sinistræ, quandoq; perpendiculares, quandoq; orientales, quandoq; occidentales. Sed quando venerant Romam citra Tropicum Cancrì, tunc semper habebant umbras Septentrionales.

SECUNDVS locus est eorum, quorum Zenith est inter Equinoctialem circulum, & Tropicum Cancrī. His igitur quatuor proprietates tribuit. I. Bis in anno habent Solem supra Zenith capitis. II. Duas habent astates, & duas hyemes, sed vna hyemis frigidior existit, quam altera, ea nimirum, in qua magis a vertice illorum Sol remouetur, quod fit Sole existente in ♄. III. Quatuor etiam Solstitia habent, duo nimirum alta, & duo ima. IIII. Habent quoque quadruplicem vmbra, sicut ij, qui sub Aequatore degunt. His adde, quod habent inaequalitatem dierum, ac noctium per totum annum, exceptis diebus æquinoctij tempore. Item quod non omnia astra, seu puncta celi ipsis oriuntur, & occidunt. Vt clare cernitur in sphaera materiali.

ILLIS siquidem, quorum Zenith est in Tropico Cancrī, contingit, quod semel in anno trāsit Sol per zenith capitis eorū, scilicet quando est in primo puncto Cancrī, & tunc in vna hora diei vnus, totius anni est illis vmbra perpēdicularis. In tali situ dicitur esse Syene ciuitas. Vnde Lucanus.

— — — — Vmbra nūquam flectente Syene.

Hoc intellige in meridie scilicet vnus diei, cuius vmbra mane porrecta occidentalis, sero Orientalis, & per residuum totius anni iacitur illis vmbra Septentrionalis.

TERTIVS locus eorum est, quorū Zenith est directe in Tropico ♄. Quibus duas proprietates adscribit. I. Semel in anno incedit illis Sol per verticem capitis, quando scilicet est in principio ♄. II. Tres differentias vmbraarum possident, Orientalem vesperti, occidentalem mane, & Septentrionalem in meridie. Sole tamen existente in principio ♄, nullam habent vmbra in meridie. In tali situ dicitur esse vrbs Aegypti Syene, vbi, auctore Plinio, Astronomi puteū altissimum construxerunt, in quo, Sole existente in principio ♄, nulla perspicitur vmbra, sed totus a Sole illustratur. His addere possumus, quod habent inaequalitatem dierum, æquinoctijs exceptis: Quod duo tantum habent

habent Solstitia, vnum altum, alterum imum; quod vnā habent aestatem, & vnā hyemem; quod deniq; non omnia puncta celi illis oriuntur, & occidunt. Quae omnia perspicua sunt in sphaera materiali.

ILLIS vero, quorum zenith est inter Tropicum ☊, & circulum Arcticum, contingit, quod Sol in sempiternum non trāsit per zenith capitis eorum; & illis semper iacitur vmbra versus Septentrionem. Talis est situs noster. Notandum etiam, quod Aethiopia, vel aliqua pars eius est citra Tropicum Cancrī secundum aliquos. Vnde Lucanus.

Aethiopumq; solum, quod non premeretur ab vlla
Signiferi regione poli, ni poplite lapsō
Vltima curuati procederet vngula Tauri.

Dicunt enim quidam, quod ibi sumitur signum æquiuoce, pro duodecima parte zodiaci, & pro forma animalis, quod secundum maiorem partem sui est in signo, quod denominat. Vnde ♉, cum sit in zodiaco secundum maiorem sui partem, tamen extendit pedem suum vltra Tropicum Cancrī, & ita premit Aethiopiam, licet nulla pars zodiaci premat eam. Si enim pes Tauri, de quo loquitur auctor, extenderetur versus AEquinoctialem, vt esset in directo Arietis, vel alterius signi, tunc premeretur ab Ariete, vel Virgine, & alijs signis: quod patet per circulum AEquinoctiali parallelum, circumductum per zenith capitis ipsorum Aethiopum, & per Arietem, & Virginem, vel alia signa. Sed cum ratio physica huic contrarietur (non .n. ita essent denigrati, si in temperata nascerentur regione habitabili) dicendum, quod illa pars Aethiopiae, de qua loquitur Lucanus, est sub AEquinoctiali circulo, & quod pes Tauri, de quo loquitur, extenditur versus AEquinoctialem. Sed distinguitur tunc inter signa Cardinalia, & regiones. Nam signa Cardinalia dicuntur duo signa, in quibus contingunt Solstitia, & duo, in quibus contingunt æquinoctia. Regiones autem appellantur signa inter media; Et secundum hoc patet quod cum Aethiopia sit sub AEquinoctiali, non premitur ab aliqua regione, sed a duobus signis tantum Cardinalibus, scilicet Ariete, & Libra.

QUARTUS locus est eorum, quorum vertex collocatur inter Tropicum ☊, & circulum Arcticum. His duas quoque attribuit proprietates. I. Nunquam Sol transit per eorum verticem capitis. II. Tres differentias umbrarum habent, sicut ij, qui in præcedenti situ habitant; hoc uno dempto, quod nunquam habent umbram perpendicularem. In hoc situ, ait, putarunt nonnulli collocatam esse Æthiopiam, quod ex Lucano probabant. Quod tamen ipse refutat, explicans aliter Lucanum, ut ex litera patet. Sed quicquid sit de Lucano, certum est Æthiopia magnam partem sitam esse sub Æquinoctiali circulo. Quam vero conueniens sit expositio nostri auctoris, alij iudicent. A multis enim, præcipue Scaligero in Poetica reprehenditur Lucanus. Verum tamen est, quod auctor dicit, unguam Tauri porrigi versus Aequatorem. Hisce duabus proprietatibus addere licet, quod habitantes in hoc situ terre duo habent solstitia, altum unum, imum alterum. Item quod illis semel est æstas, & semel hyemes, habentque inæqualitatem dierum, & noctium; & quod non omnia sidera illis oriuntur, atque occidunt.

ILLIS autem, quorum zenith est in circulo Arctico, contingit in quolibet die & tempore anni, quod zenith capitis eorum est idem cum polo zodiaci, & tunc habent zodiacum, siue Eclipticam pro Horizonte. Et hoc est, quod dicit Alphraganus, quod ibi circulus zodiaci flectitur supra circulum hemisphærij. Sed cum Firmamentum continue moueatur, circulus Horizontis interfecabit zodiacum in instanti, & cum sint maximi circuli in sphaera, interfecabunt se in partes æquales. Vnde statim medietas vna zodiaci emergit supra Horizontem, & reliqua deprimitur sub Horizonte subito. Et hoc est, quod dicit Alphraganus, quod ibi occidunt repente sex signa, & reliqua sex oriuntur. Cum etiam Ecliptica sit Horizon illorum, erit Tropicus Cancrī totus supra Horizontem, & totus Tropicus Capricorni sub Horizonte & sic Sole existente in primo puncto Cancrī, erit illis vna dies 24 horarum, & quasi instans pro nocte, quia in instanti Sol transiit Horizontem, & statim emergit, & ille contactus est illis pro nocte.

nocte. E conuerso contingit illis, Sole existente in primo puncto Capricorni. Est enim tunc illis vna ~~nox~~ 24. horarum, & quasi instans pro die.

COMMENTARIVS

QVINTVS locus eorum est, qui habent verticem capitis præcise in circulo Arctico, quibus vnicam proprietatem assignat, quod videlicet in quolibet die anni vertex capitis eorum idem efficitur cum polo Zodiaci. Ex quo consequitur, Zodiacum tunc vicem gerere Horizontis, & idcirco quasi in ictu oculi, quam primum polus Zodiaci ad motum primi mobilis a vertice capitis recesserit, sese mutuo bisariam intersecabunt Zodiacus atq; Horizon, cum sint ciculi maximi, ita vt repente, sicut ait Alphraganus Differ. 7. oriatur vna medietas Eclipticæ, hoc est, sex signa appareant supra Horizontem; alia vero medietas repente occidat, id est, reliqua sex signa subito occultentur, descendantq; sub Horizontem. Hinc etiam fit, vt totus Tropicus ☊ exstat supra Horizontem, & totus Tropicus ☋ infra eundem, ita vt principium ☊, & principium ☋ tangant & radant quodammodo Horizontem. Quare Sole existente in principio ☊. habebunt diem 24. horarum, & quasi instans pro nocte, quia in instanti quasi Sol pertransit Horizontem, & statim iterum emergit, immo nunquam perfecte tunc occidet, sed continget Horizontem: Existente vero Sole in principio ☋, ob eandem rationem habebunt noctem 24. horarum, & quasi instans pro die: Quæ omnia clarissime perspiciuntur in sphaera materiali. Adde, quod non omnia sydera illis oriuntur, ac occidunt.

ILLIS autem, quorum Zenith est inter circulum Arcticum, & polum mundi Arcticum, contingit quod Horizon illorum intersecat zodiacum in duobus punctis æquidistantibus a principio ☊, & in reuolutione Firmamenti contingit, quod illa portio zodiaci intercepta semper relinquatur supra Horizontem. Vnde patet, quod quamdiu Sol est in illa portione intercepta, erit vnus dies continuus sine nocte. Ergo si illa portio fuerit ad quantitatem signi vnus, erit ibi dies continuus vnus mensis sine nocte: Si ad quantitatem duorum signorum, erit dies continuus duorum

O o o ij mensium

sine nocte, & ita deinceps. Similiter contingit eisdem, quod portio zodiaci intercepta ab alijs duobus punctis æquidistantibus a principio Capricorni, semper relinquatur sub Horizōte. Vnde cum Sol est in illa portione intercepta, erit vna nox continua sine die, brevis vel magna, secundum quantitatem interceptæ portionis. Signa autem reliqua, quæ eis oriuntur, & occidunt, præpostere oriuntur, & occidunt. Oriuntur præpostere, sicut γ ante ν , ν ante χ , χ ante ω ; & tamen signa his opposita oriuntur recto ordine, & occidunt præpostere; vt Scorpius ante Librā, Libra ante Virginem; & tamen signa his opposita occidunt directè, illa scilicet, quæ oriebantur præpostere, vt Taurus.

COMMENTARIUS

SEXTVS locus est eorum, qui inter circulum Arcticum, & polum mundi Arcticum habitant, quibus duas tribuit proprietates. I. Horizon secat singulis diebus Zodiacum in duobus punctis æqualiter remotis a principio φ . & pars illa intercepta inter duo illa puncta nūquam ad motum primi mobilis sub Horizontem descendit, sed semper apparet. Ex quo efficitur, Sole illam portionem percurrente continuum esse diem absq; nocte, ita vt si fuerit portio illa 30. grad. sit dies illa artificialis ferme 30. dierum naturalium, &c. Eadem ratione secabitur Zodiacus ab Horizonte alijs duobus punctis æqualiter distantibus a principio φ , & segmentum Zodiaci inter duo illa puncta comprehensum nunquam oritur ad motum primi mobilis supra Horizontem, sed perpetuo delitescit, estq; æqualis priori segmento semper conspicuo. Vnde Sole percurrente dictum segmentum habebunt noctem continuam absq; die, ita vt si fuerit segmentum illud 30. grad. sit nox illa composita quasi ex 30. diebus Naturalibus, &c. Hoc autem manifestum est in sphaera materiali, si ita statuatur, vt Colurus solstitionum coincidat cum Meridiano, ponaturq; Cancer ad partes poli Arctici, hoc est, Septentrionem versus, & Capricornus ad partes poli Antarcticæ, si-
ne versus Meridiem. II. Reliqua signa, quæ illis oriuntur, atque occidunt, præpostero ordine oriuntur, occiduntq; hoc est, non eo ordine oriuntur, & occidunt, quo in alijs partibus mundi oriuntur, atque occidunt, ita vt v. g. semper ν , ante γ , oriatur, & occidat; Sed
signa

signa iuxta æquinoctium Vernum existentia oriuntur præpostere, id est, γ oritur ante ν , & ν , ante χ , &c. Occidunt autem recto ordine, nempe χ , ante ν , & ν , ante γ , &c. ut in alijs positionibus sphaerae: At vero signa existentia prope æquinoctium Autumnale occidunt præpostere, id est, τ , occidit ante μ , & μ , ante ω , &c. Oriuntur autem ordine recto, ut in alijs sphaerae positionibus, hoc est, ω , ante μ , & μ , ante τ &c. Quae omnia perspicua sunt in instrumento materiali. His quoque adde, quod non omnia astra illis oriuntur, & occidunt.

QVOD si scire lubet, quanta sit dies continua, itemq; nox in prædicto loco, ubi vertex capitis constituitur inter circulum Arcticum, & polum Arcticum, id hac arte assequeris. Detrahe altitudinem poli, quae maior necessario erit q; grad. 66. min 30. ex Quadrante, nempe ex 90. gra. & remanebit declinatio principij arcus sæper apparentis; Vnde ex tabula declinationum facile reperies initium illius arcus, cuius medietas est inter initium illud, & principium ω , quare duplicatus dabit integrum arcum semper conspicuum; oppositus vero huic perpetuo occultatur. Habito autem arcu, ex vero motu Solis facile cognosces, quot diebus Naturalibus eum percurrat, & ex consequenti habebis quantitatem diei continuæ, nec non noctis continuæ. EXEMPLVM. Vbi eleuatur polus Arcticus, grad. 69. min. 48. detraho hanc poli altitudinem ex 90. grad. relinquiturq; declinatio principij arcus semper apparentis grad. 20. minu. 12. cui ex tabula declinationum respondet principium π , Quare arcus a principio π , vsque ad finem ω , semper apparebit, & arcus a principio τ , usq; ad finem γ , perpetuo delitescet, &c. Ob maiorem tamen commoditatem apposui sequentem tabellam ex Orontio, in qua habes arcus semper apparentes, & continuos dies per singulos gradus altitudinis poli, incipiendo a grad. 67. usq; ad 90.

EIVSDEM quantitatis sunt arcus semper occulti, at noctes continuæ, non quia Sol velocius pertransit arcus prope γ , cum ibi sit oppositum angis, ut in Theoricis explicabitur. Quo circa minores aliquanto erunt noctes continuæ diebus continuis. Quod intellige, ubi polus Arcticus supra Horizontem eleuatur. Nam ubi polus Antarctici supra Horizontem conspicitur, erunt ob rationem iam dictam dies continui minores noctibus continuis, ut constat.

TABVLA

TABVLA MAXIMORVM DIERV M.

VBI POLVS ELEVATVR PLVRIBVS

Gradibus, quam 66. & semis.

Eleua- tio poli	Arcus sem- per apparens	Dies con- tinuus,	Eleua- tio poli	Arcus sem- per apparens	Dies con- tinuus.
G. G. M. D. H. M.	G. G. M. D. H. M.	G. G. M. D. H. M.	G. G. M. D. H. M.	G. G. M. D. H. M.	G. G. M. D. H. M.
67	22 52	24 1 40	79	122 46	127 9 55
68	40 0	42 1 16	80	128 22	134 4 58
69	52 0	54 16 25	81	133 50	139 31 36
70	61 26	64 13 46	82	139 6	145 6 43
71	70 26	74 0 0	83	144 22	151 2 6
72	78 22	82 6 39	84	149 36	156 3 3
73	84 56	89 4 58	85	154 42	161 5 23
74	92 12	96 17 0	86	159 50	166 11 23
75	96 20	104 1 4	87	164 52	171 21 47
76	105 16	110 7 27	88	169 58	176 5 29
77	111 20	116 14 22	89	174 58	181 21 58
78	117 6	122 17 6	90	180 0	187 6 39

ILLIS autem, quorum zenith est in polo Arctico, cōtingit, quod illorum Horizon est idem, quod Æquinoctialis. Vnde cū Æquinoctialis interfecet zodiacum in duas partes æquales, sic & illorum Horizon relinquit medietatem zodiaci supra se, & reliquam infra. Vnde cum Sol decurrit per illam medietatem, quæ est a principio Arietis vsq; ad finem Virginis, vnus erit dies continuus sine nocte, & cum Sol decurrit in reliqua medietate, quæ est a principio Libræ vsq; in finem Piscium, erit nox vna continua, sine die. Quare & vna medietas totius anni, est vna dies artificialis, & alia medietas est vna nox. Vnde totus annus est ibi vnus dies naturalis. Sed cum ibi nunquam magis 23. gradibus Sol sub Horizonte deprimatur, videtur, quod illis sit dies continuus sine nocte. Nam & nobis dies dicitur ante Solis ortum supra Horizontem. Hoc autem est, quantum ad vulgarem sensibilitatem.

sibilitatem. Non enim est dies artificialis, quantū ad Phisicam rationem, nisi ab ortu Solis vsque ad occasum eius sub Horizonte. Ad hoc igitur, quod lux videtur ibi esse perpetua (quoniam dies est, anteq̃ Sol leuetur super terram, per 18. gradus, vt dicit Ptolemæus, alij vero magistri dicunt 30. scilicet per quantitatem vnius signi) dicendū, quod aer est ibi nubilosus, & spissus. Radius enim solaris ibi existens debilis virtutis, magis de vaporibus eleuat, quam possit consumere: Vnde aerem non serenat, & non est dies.

COMMENTARIVS

S E P T I M V S, ac vltimus locus est eorum, qui sub polo Artico degunt, quibus vnā assignat proprietatem, quod videlicet vnicam habent diem Naturalem in toto anno, & per dimidium annum diem vnum artificialem, & per dimidium reliquum annum noctem vnā artificialem. Quod intelligendum est, si Sol regulariter in Zodiaco moueretur. Nam cum velocius feratur per semicirculum Zodiaci Australem, quam per semicirculum Borealem, vt ex Theoricis Planetarum constat, erit dies artificialis paulo maior 6. mensibus, & nox aliquanto minor 6. mensibus. Soluit deinde tacitam quandam obiectionem. Cum enim iuxta Ptolemæum, & communio rem sententiam incipiat dies, nempe crepusculum, existente Sole 18. grad. infra Horizontem, & Sol nunquam magis infra Horizontem deprimatur, quam per 23. grad. & semis, quanta nimirum est maxima Solis declinatio, videtur, quod maior ibi existat dies, quam nox in toto anno. Vulgus enim appellat diem, moram Solis supra Horizontem vna cum crepusculo matutino, & vespertino. Respondet auctor ad hanc dubitationem, ob nubilosum aerem ibi existentem, propter debilitatem radiorum solarium, qui fere sunt æquidistantes Horizonti, crepuscula non posse esse tam clara, vt aerem reddere possint serenum, diemq̃ efficere. Posset quoq; responderi, quicquid sit de crepusculis, Astronomos loqui de die & nocte artificiali proprie, prout videlicet Dies artificialis est mora Solis supra Horizontem. Nam hac ratione verum erit sub polo esse diem quasi per dimidium annum, similiterq̃ noctem, vt ex sphaera materiali constat. His adde, quod non omnia puncta calis illis oriuntur, & occidunt

Et occidunt . sed perpetuo media pars eorum conspicua existit, & altera medietas sub Horizonte latet.

EADÉM hæc 7. loca concipiendi, atq; intelligenda sunt in altera medietate cali ab Aequatore versus Meridionalem polum. Verum omnia, quæ in his dicta sunt de signis Borealibus, in illis intelligenda sunt de signis Australibus, & e contra.

DE DIVISIONE CLIMATVM



MAGINETVR autem quidam circulus in superficie terræ directe suppositus Aequinoctiali. Intelligatur etiam alius circulus in superficie terræ transiens per orientem, & Occidentē & per polos mundi. Isti duo circuli interfecant sese in duobus locis ad angulos rectos sphærales, & diuidunt totam terram in quatuor quartas; Quarum vna est nostra habitabilis, illa scilicet, quæ intercipitur inter semicirculum ductum ab oriente in occidentem in superficie Aequinoctialis, & semicirculum ductum ob oriente in occidentem per polum Arcticū Nec tamen illa quarta tota est habitabilis, quoniam partes illius propinque Aequinoctiali inhabitabiles sunt propter nimium calorem. Similiter partes eius propinquæ polo Arctico inhabitabiles sunt propter nimiam frigiditatem. Intelligatur igitur vna linea æquidistans ab Aequinoctiali, diuidens partes quartæ inhabitabiles propter calorem, a partibus habitabilibus, quæ sunt versus Septentrionem. Intelligatur etiam alia linea æquidistans a polo Arctico, diuidens partes quartæ, quæ sunt versus septentrionem, inhabitabiles propter frigus, a partibus habitabilibus, quæ sunt versus Aequinoctialem: Inter istas etiam duas lineas extremas intelligantur sex lineæ parallæ Aequinoctiali, quæ cum duabus prioribus diuidunt partem totalem quartæ habitabilem in septem portiones, quæ dicuntur septem Climata.

COMMENTARIVS

HABET EST quarta huius cap. pars, in qua auctor mundi climata

mata describit, eo quod variato climate, varietur quoq; necesse est ortus & occasus signorum, nec non quantitas dierum artificialium, & noctium. Ut igitur declararet, quid nam ipse per clima intelligat, ait cōcipiendum esse circulum in superficie terræ directē suppositum Aequinoctiali; Item alium transeuntem per polos mundi, & per puncta orientis, & occidentis, intellige absoluti, id est per insulas Canarias, quæ terminant occidentem, & per punctum, quod ab ipsis orientem versus in eodem parallelo grad. 180. distat, hoc enim terminat orientem. Tanta enim visa fuit antiquis longitudo terræ habitabilis, ut videre est apud Ptolemæum. His duobus circulis diuidetur tota superficies terræ in quatuor Quadrantes, quorum vnus est hic noster habitabilis, ille scilicet, qui continetur semicirculo Aequatoris, & alio semicirculo Septentrionali, qui descriptus fuit per Orientem, Occidentemq; & polum Arcticum. Non quod, ut auctor inquit, totus iste Quadrans terræ habitetur, quia dicit hoc falsum esse, cum tam pars prope Aequatorem ob nimium caloris excessum, quam pars iuxta polum Arcticum propter nimium frigus habitari nequeat. Vnde subiungit, intelligendā esse lineam æquidistantem Aequatori, quæ dirimat partem inhabitabilem propter calorem a parte habitabili versus Septentrionem. Pari ratione concipiendam esse aliam lineam Aequatori æquidistantem, seu æqualiter a polo Arctico remotam, quæ separet partem inhabitabilem propter frigus a parte habitabili versus Meridiem. Nam pars Quadrantis terræ inter dictas duas lineas comprehensa habitatur duntaxat. Quod si inter has duas lineas parallelas aliæ sex parallele describantur, diuisa erit tota pars terræ habitabilis in septem partes, quæ septē Climata mundi nuncupantur. Quantum autem vna linea ab altera distare debeat, ut climata constituentur, ex sequētib; manifestum erit.

DICITUR autem Clima, tantum spaciū terræ, per quantum sensibilibiter variatur horologium. Idem namq; dies æstiuus aliquantus, qui est in vna regione, sensibilibiter est minor in regione propinquiore Austro. Spaciū igitur tantum, quantum incipit dies idem sensibilibiter variari, dicitur Clima; Nec est idem horologium cum principio, & fine huius spaciij obseruatum. Horæ enim diei sensibilibiter variantur, quare & horologium.

PPP COMMEN-

DOCET iam clarius, quantum debeat esse spacium inter duas lineas parallelas interiectum, vt Clima constituitur, dicens Clima esse tantum spacium in superficie terræ, in quanto notabiliter dies æstiuæ, nempe maxima variatur, scilicet per semihoram. Ita vt Clima non sit aliud, quam certum spacium Zone temperatæ, & habitabilis, inter cuius principium, & finem, (procedendo a polo ad Equatorem, & e contra) maxima diei æstiuæ, vel noctis hyberna quantitas per semihoram augetur, vel diminuitur; adeo vt si v, g. dies maxima in principio alicuius climatis versus Austrum continet horas 15: In fine versus polū comprehendat horas 15. & semis. Quod si nō velimus rationem habere temperatæ Zone, poterit in vniuersum dici Clima esse spacium terræ inter duos parallelos comprehensum, in quo longissima dies vel crescit, vel decrescit per dimidiam horam. Qua ratione plura erūt Climata constituenda, quam septem, vt mox dicemus.

MEDIUM igitur primi Climatis est, vbi maioris diei prolixitas est 13. horarum, & eleuatio poli mundi supra circulum hemisphærij 16. gradibus, & duabus tertijs vnius, & dicitur Clima dia Meroes. Initium vero eius est, vbi diei maioris prolixitas est 12. horarum, & dimidiæ & quartæ vnius horæ, & eleuatur polus supra Horizontē gradibus 12, & dimidio, & quarta vnius gradus. Et extenditur eius latitudo vsq; ad locum, vbi longitudo prolixioris diei est 13. horarum, & quartæ vnius, & eleuatur polus supra Horizontem 20 gradibus, & dimidio; Quod spacium terræ est 440. miliariorum.

MEDIUM autem secundi Climatis est, vbi maior dies est 13. horarum, & dimidiæ, & eleuatio poli supra Horizontem 24. graduum, & quartæ partis vnius gradus. Et dicitur Clima dia Syenes. Latitudo vero eius est ex termino primi Climatis vsq; ad locum, vbi fit dies prolixior 13. horarum, & dimidiæ, & quartæ partis vnius horæ, & eleuatur polus 27. gradibus, & dimidio. Et spacium terræ est 400. miliariorum.

MEDIUM tertij Climatis est, vbi fit longitudo prolixioris diei 14. horarum, & eleuatio poli supra Horizontem 30. graduum.

duum, & dimidij, & quartæ vnus partis, & dicitur Clima dia Alexandrias. Latitudo eius est ex termino secūdi Climatis vsq; ad eum locum, vbi prolixior dies est 14. horarum, & quartæ vnus, altitudo poli 33. graduum, & duarum tertiarum: Quod spaciū terræ est 350. miliariorum.

MEDIUM quarti Climatis est, vbi maioris diei prolixitas est 14. horarum, & dimidiæ; & axis altitudo 36. graduum, & duarum quintarum; & dicitur Clima dia Rhodon. Latitudo vero eius est ex termino tertij Climatis, vsq; ad eum locum, vbi prolixitas maioris diei est 14. horarum, & dimidiæ, & quartæ partis vnus; eleuatio autem poli 39. graduum: Quod spaciū terræ est 300 miliariorum.

MEDIUM quinti Climatis est, vbi maior dies est 15. horarum, & eleuatio poli 41. gradus, & tertie vnus; Et dicitur Clima dia Rhomes. Latitudo vero eius est ex termino quarti Climatis, vsq; ad eum locum, vbi prolixitas maximi diei sit 15. horarum, & quartæ vnus, & eleuatio axis 43. graduum, & dimidij: Quod spaciū terræ est 255. miliariorum.

MEDIUM sexti Climatis est, vbi prolixior dies est 15. horarum, & dimidiæ; & eleuatur polus supra Horizontem 45. gradibus, & duabus quintis vnus: Et dicitur Clima dia Boristheos. Latitudo vero eius est ex termino quinti Climatis, vsq; ad eum locum, vbi longitudo diei prolixioris est 15. horarum, & dimidiæ, & quartæ vnus; & axis eleuatio 47. graduum, & quartæ vnus: Quæ distantia terræ est 212, miliariorum.

MEDIUM autem septimi Climatis est, vbi maior prolixitas diei est 16. horarum; & eleuatio poli supra Horizontem 48. graduum, & duarum tertiarum. Et dicitur Clima dia Riphæon. Latitudo vero eius est ex termino sexti Climatis, vsq; ad eum locum, vbi maxima dies est 16. horarum, & quartæ vnus, & eleuatur polus mundi supra Horizontem 50. gradibus & dimidio: Quod spaciū terræ est 185. miliariorum.

VLTRA autem huius septimi Climatis terminum, licet plures sint insulæ, & hominum habitationes, quidquid tamen sit, quoniam prauæ est habitationis, sub Climate non computatur.

PERCVRRIT hoc loco omnia septem Climata docens, quanta sit dies maxima in medio cuiuslibet Climatis, quanta item sit eleuatio poli, & quonam pacto appelletur quoduis clima; Nam medium cuiusq; Climatis denominatur vel a ciuitate aliqua insigni, vel in sula, vel fluuiio, vel monte, per quem nimirum transit parallelus, qui per medium climatis describitur. Tandem, quot miliaria complectatur latitudo cuiuslibet climatis, tribuens cuilibet gradui terreno millia 56, & duos trientes, quot nimirum Alphraganus concedebat, ut supra diximus. Deinde determinat quoq; quantitatem maxima diei, & eleuationem poli tam in principio, quam in fine cuiusq; climatis; Verum hæc omnia perspicua sunt in litera, conspiciunturque manifeste in sequenti tabula.

SVBIVNGIT tamen, etiamsi sint aliæ habitationes extra hæc septem climata, eas non computari ab auctoribus inter climata, quia non sunt admodum commoda, sed vel calida nimis, vel frigida.

Clima- ta.	Maxima dies.	Altitudo poli.	Milli- aria.	Denominationes Climatum.
	H. M.	G. M.		
Initium	12 45	12 45		
I. Medium	13 0	16 40	440	Per Meroen ciuitatem
Finis	13 15	20 30		[Aethiopia.
Initium	13 15	20 30		
II. Medium	13 30	24 15	400	Per Syenen urbem Ae-
Finis	13 45	27 30		[gypti.
Initium	13 45	27 30		
III. Medium	14 0	30 45	350	Per Alexandriam Ae-
Finis	14 15	33 40		[gypti metropolim.
Initium	14 15	33 40		
IIII. Medium	14 30	36 24	300	Per Rhodum insulam.
Finis	14 45	39 0		
Initium	14 45	39 0		
V. Medium	15 0	41 20	255	Per Romam caput mudi.
Finis	15 15	43 30		

Clima- ta.	Maxima dies.	Altitudo poli.	Milli- aria	Denominationes Climatum.
	H. M.	G. M.		
<i>Initium</i>	15 15	43 30		
VI. <i>Medium</i>	15 30	45 24	212	<i>Per Boristhenem flumē</i>
<i>Finis</i>	15 45	47 15		<i>[Sarmatiae.]</i>
<i>Initium</i>	15 45	47 15		
VII. <i>Medium</i>	16 0	48 40	185	<i>Per Riphæos montes Sar-</i>
<i>Finis</i>	16 15	50 30		<i>[matiae.]</i>

OMNIS itaq; inter terminum initialem Climatum, & finalem eorundem, diuersitas est trium horarum, & dimidiæ; Et ex eleuatione poli supra Horizontem 37. grad. & 45. min. Sic igitur patet vnus cuiusq; climatis latitudo, a principio ipsius versus Aequinoctialem, vsq; in finem eiusdem versus polum Arcticum; Et quod primi climatis latitudo est maior latitudine secundi, & sic deinceps. Longitudo autem climatis potest appellari linea ducta ab oriente in occidentem, æquidistans Aequinoctiali. Vnde longitudo primi Climatis est maior longitudine secundi, & sic deinceps, quod contingit propter angustiam sphaeræ. Spatium quoq; inter principium primi Climatis, & finem septimi est 2142. milliariorum.

COMMENTARIUS

COLLIGIT ex ijs, quæ dicta sunt, quinque .I. Differentiam inter maximum diem primi climatis in principio, & maximum diem septimi climatis in fine esse Hor. 3. min 30. II. Excessum altitudinis poli in extremo septimi climatis supra altitudinem poli in initio primi climatis comprehendere gra. 37. min. 45. Quæ perspicua sunt ex dictis, & tabula præmissa. III. Latitudinem primi climatis esse maiorem latitudine secundi, & secundi latitudinem maiorem, quam tertij, &c. ut cernitur in prædicta tabula. Quod autem mutatio vnus semibreuæ in quantitate maximæ diei minus spacium requirat in regione magis septentrionali, quam in magis Australi, non est huius loci demonstrare: Demonstratur autem elegantissime a Petro Nonio Lusitano in quadam

quadam appendice huius sphaeræ; in qua ostendit, maius incrementum suscipere dies, si tribus v. g. gradibus ad polum accedatur, quam decrementum, si totidem gradibus ad Aequatorem accedatur. IIII. Longitudinem primi climatis ab ortu in occasum esse maiorem longitudine secundi, & secundi longitudinem maiorem, quam tertij & c. quod quidem accidit, ut ait, quia iuxta polum constringitur quodammodo sphaera, ut constat in parallelis circulis, qui minores sunt iuxta polos, quam iuxta Aequatorem. V. Spacium terrestre a principio primi climatis ad finem vsq; septimi procedendo semper directe ab Aequat ore versus polum continere milliaria 2142. ut constat ex dictis.

QVAMVIS vero apud antiquos constituta sint duntaxat septem prædicta climata, tamen a recentioribus nunc multo plura constituntur. Non enim verum est, quod auctor hoc loco ait, solum partem quandam vnus Quadrantis terræ esse habitabilem, quoniam comper tum est iam totum mare esse permixtum cum terra, ita ut vbique reperiantur vel continentia, vel insule, versus quamcunque partem in Oceano nauigatio instituat, neq; vllam regionem esse tam calidā, frigidaue, in qua degere homines non possint, immo vbiuis locorum reperiuntur & homines, & alia animalia habitare. Adde quod non est necessarium ad constitutionem Climatum, omnes terræ partes habitabiles esse, sed sufficit certam quandam obseruare rationem in augmento maximorum dierum in varijs eleuationibus poli. Itaq; Astronomi secuti Ptolemæum in Dict. 2. cap. 6, describunt in superficie terræ circulos parallelos ab Aequatore versus polum Arcticum procedendo, tantum inter se distantes, donec maxima dies vnus differat per quadrantem horæ a maximā die alterius paralleli immediate subsequētis. Ex quo sequitur, tres huiusmodi parallelos spacium terræ continere, quod clima dicitur. Nam si ab vno parallelo ad tertium procedas, inuenies diem maximum variatum fuisse per semihoram. Parallelus autem medius trium dicitur parallelus per medium climatis, non quod clima ab ipso bisariam diuidatur, hoc enim falsum est, cum maiorem partem climatis auferat versus Aequatorem, & minorem versus polum, ut dictum fuit; sed quod spacium temporis, quo maxima dies in initio climatis differt a maxima die in fine eiusdem, nempe semihoram, diuidat in duos quadrantes horæ æquales.

HAC RATIONE Recentiores cōstituunt climata 23. incipiedo a primo climate antiquorum, & versus polum Arcticum procedendo, donec maximum diem inueniant comprehendere 24. horas; vt ex sequenti tabula constabit, in qua continentur etiam omnes paralleli, & dies maximi omnium parallelorum, altitudinesq; poli, hoc est, quantū recedant ab Aequatore. Item quot gradus Clima quodlibet constituent a b Aequatore versus polum; Vnde facile inuenientur milliaria, quae clima continet, tribuendo singulis gradibus milliaria 62. & semis iuxta Ptolemaeum.

PORRO ydem hi paralleli, & climata intelligenda sunt in altero hemisphaerio ab Aequatore versus polum Antarcticum, ita tamen, vt contraria nomina fortiantur; verbi gratia, Quintum clima Australe dicatur Oppositum climati per Romam. &c.

EX DICTIS facile intelligitur, quid intersit inter clima, & Zonam. Nam Zona dicitur spaciū terrae inter duos Tropicos, vel inter alterutrum Tropicorum, & vicinum circulum polarem, vel inter alterutrum circulorum polarium, & proximum mundi polum interponitur: Qua ratione quinque Zonae reperiuntur, quarum duae frigidae dicuntur, & vna torrida, & duae temperatae inter torridam & frigidas. At vero clima complectitur spaciū terrae, in quo accidit varietas maxima diei per semihoram; Ex quo fit, in vna Zona plura posse climata cōtineri.

SI QVIS vberius desiderat cognoscere proprietates omnium parallelorum, legat 6. cap. 1. Dist. Ptolemaei.

Tabula

TABVLA CLIMATVM SECVNDVM
Recentiores.

Para- leli.	Cli- mata	Maxima dies	Altitu- do poli.	Amplitu- do climatū.	Denominatio- nes climatū.
		H. M. G. M.	G. M.		
1		12 0 0 0			
2		12 15 4 18	8 34		
3		12 30 8 34			
4	<i>Princip.</i>	12 45 12 43			
5	I. <i>Medium</i>	13 0 16 43	7 50		<i>Per Meroē.</i>
6	<i>Finis</i>	13 15 20 33			
6	<i>princip.</i>	13 15 20 33			
7	II. <i>Medium</i>	13 30 23 11	7 3		<i>Per Syenē sub Tro</i>
8	<i>Finis</i>	13 45 27 36			<i>[pico &c.]</i>
8	<i>princip.</i>	13 45 27 36			
9	III. <i>Medium</i>	14 0 30 47	6 9		<i>Per Alexandriam</i>
10	<i>Finis</i>	14 15 33 45			<i>[Egypti.]</i>
10	<i>Princip.</i>	14 15 33 45			
11	IIII. <i>Medium</i>	14 30 36 30	5 17		<i>Per Rhodū, & Ba-</i>
12	<i>Finis</i>	14 45 39 2			<i>[bylonem.]</i>
12	<i>Princip.</i>	14 45 39 2			
13	V. <i>Medium</i>	15 0 41 22	4 30		<i>Per Romam, Cor-</i>
14	<i>Finis</i>	15 15 43 32			<i>[sicā, & Helleſpōtū]</i>
14	<i>Princip.</i>	15 15 43 32			
15	VI. <i>Medium</i>	15 30 44 29	3 48		<i>Per Venetias, &</i>
16	<i>Finis</i>	15 45 47 20			<i>[Mediolanū.]</i>
16	<i>Princip.</i>	15 45 47 20			
17	VII. <i>Medium</i>	16 0 49 1	3 13		<i>Per Podoliā, &</i>
18	<i>Finis</i>	16 15 50 33			<i>[Tartariā minorē.]</i>
18	<i>Princip.</i>	16 15 50 33			
19	VIII. <i>Medium</i>	16 30 51 58	2 44		<i>Per Vitebergā.</i>
20	<i>Finis</i>	16 45 53 17			

paral- leli.	Cli- mata	Maxima dies	Altitu- do poli.	Amplitu- do climatū.	Denominatio- nes climatū.
		H.	M.	G.	M.
20		Princip.	16	45	53 17
21	IX.	Medium	17	0	54 29 2 17 Per Rostochium.
22		Finis	17	15	55 34
22		Princip.	17	15	55 34
23	X.	Medium	17	30	56 37 2 0 Per Hybernā, &
24		Finis	17	45	57 34 [Moscouiam.
24		Princip.	17	45	57 34
25	XI.	Medium	18	0	58 26 1 40 Per Bobus castri.
26		Finis	18	15	59 14 [Noruegia.
26		Princip.	18	15	59 14
27	XII.	Medium	18	30	59 59 1 26 Per Gothiam.
28		Finis	18	45	60 40
28		Princip.	18	45	60 40
29	XIII.	Medium	19	0	61 18 1 13 Per Bergis Nor-
30		Finis	19	15	61 53 [uegia.
30		Princip.	19	15	61 53
31	XIV.	Medium	19	30	62 25 1 1 Per Viburgū Fin-
32		Finis	19	45	62 54 [landia.
32		Princip.	19	45	62 54
33	XV.	Medium	20	0	63 22 0 52 Per Arotiā Suetia
34		Finis	20	15	63 46
34		Princip.	20	15	63 46
35	XVI.	Medium	20	30	64 6 0 44 Per Dalenkanlij
36		Finis	20	45	64 30 [fluuij ostia.
36		Princip.	20	45	64 30
37	XVII.	Medium	21	0	64 49 0 36 Per reli-
38		Finis	21	15	65 9

TABVLA CLIMATVM SECVNDVM
Recentiores.

Paral. leli.	Cli mata		Maxima dies		Altitu- do poli.		Amplitu- do climatū.		Denominatio- nes climatū.
			H.	M.	G.	M.	G.	M.	
38		Princip.	21	15	65	9			
39	XVIII.	Medium	21	30	65	21	0	29	qualoca
40		Finis	21	45	65	35			
40		Princip.	21	45	65	35			
41	XIX.	Medium	22	0	65	47	0	22	Noruegia.
42		Finis	22	15	65	57			
42		princip.	22	15	65	57			
43	XX.	Medium	22	30	66	6	0	17	Suetia.
44		Finis	22	45	66	14			
44		Princip.	22	45	66	14			
45	XXI.	Medium	23	0	66	20	0	11	Alba Russia.
46		Finis	23	15	66	25			
46		Princip.	23	15	66	25			
47	XXII.	Medium	23	30	66	28	0	5	& vicinarum
48		Finis	23	45	66	30			
49	XXIII.		24	0	66	31	0	0	Insularum.

CAPVT

IOAN. DE SACRO BOSCO 49^e
CAPVT QVARTVM

DE CIRCVLIS, ET MOTIBVS

PLANETARVM, ET DE CAVSIS
eclipsium Solis, & Lunæ.



NOTANDVM, quod Sol habet vnicum circulum, per quem mouetur in superficie lineæ Eclipticæ, & est eccentricus. Eccentricus quidem circulus dicitur non omnis circulus, sed solum talis, qui diuidens terram in duas partes æquales, non habet centrū suū idem cū centro terræ, sed extra. Punctus autem in Eccentrico, qui maxime accedit ad Firmamentum, appellatur aux, quod interpretatur eleuatio. Punctus vero oppositus, qui maximæ remotionis est a Firmamento, dicitur oppositum augis. Solis autem ab occidente in orientem duo sunt motus, quorum vnus est ei proprius in circulo suo Eccentrico, quo mouetur in omni die ac nocte 60. minutis fere. Alius vero tardior est motus sphaeræ ipsius supra polos axis circuli signorum, & est æqualis motui sphaeræ stellarum fixarum, scilicet in 100. annis gradu vno. Ex his itaq; duobus motibus colligitur cursus eius in circulo signorum ab occidente in orientem, per quem abscondit circulum signorum in 365. diebus, & quarta vnus diei, præter rem modicam, quæ nullius est sensibilitatis.

COMMENTARIVS



POSTQVAM in præcedentibus auctor egit de motu primi mobilis, qui fit ab ortu in occasum, & de ijs, quæ illum motum consequuntur, nempe de ortu, & occasu signorum, de diebus, & noctibus, &c. Disputat nunc in vltimo huius operis capite de motu aliorum celorum, qui fit ab occasu in ortum, ac precipue de motu Solis, ac Lunæ, vt nobis adaperiat rationes eclipsium Lunarum, & Solarium. At quoniam hæc omnia breuissime ab auctore per-

Qq ij stringuntur.

stringuntur, propterea & nos breuissim hac in parte erimus, præsertim quia tractatio hæc longiorem exposulat sermonem, pertinetq; ad Theoricas Planetarum, in quas, annuente Deo, breui commentarios conscribemus.

PRIMO igitur agit de orbe, & motu Solis dicens, Solem habere vnum circulum eccentricum, in quo perpetuo sub Ecliptica desertur ab occidente in orientem. Quod ut intelligatur, sciendum est, totum calum Solis, quod idem habet centrum cum centro mundi, diuidi a Ptolemæo, & recentioribus in tres orbes partiales inter se contiguos, quorum supremus secundum superficiem conuexam concentricus est mundo, hoc est, eius centrum non differt a mundi centro; at secundum concauam superficiem eccentricus est, hoc est, aliud centrum a centro mundi obtinet: Infimus vero orbis versa vice secundum concauam superficiem mundo est concentricus, & secundum conuexam eccentricus: Tertius deniq; qui in medio horum horum est collocatus, secundum vtramq; superficiem tam conuexam, quam concauam eccentricus existit, eo quod contiguus sit concave superficiem superioris orbis, & conuexæ superficiem inferioris. Vnde priores duo orbes dici solent eccentrici secundum quid, quia secundum vnam tantum superficiem diuersum habet centrum a centro mundi; Tertius vero intermedius eccentricus simpliciter vocatur, in eoq; infixus Sol mouetur circa centrum eius ab occasu in ortum, ita vt centrum Solis describat in anno circulum quendam sub Ecliptica, cuius centrum idem est cum centro orbis eccentrici simpliciter. Hunc igitur circulum appellat hoc loco auctor eccentricum, in quo Sol proprio motu mouetur.

QUONIAM vero iste circulus distinctum habet centrum a centro mundi, seu Firmamenti, efficitur, vt vnum eius punctum, quod nimirum ostenditur a linea recta, quæ a centro mundi per centrum ipsius ducitur, sit remotissimum a terra, & propinquissimum Firmamento; alterum vero, quod huic opponitur, terris vicinissimum, & longissime a Firmamento absit, Illud punctum, ait, appellatur Aux Solis apud Arabes: Hoc vero oppositum Augis.

DEINDE docet, Solem ab occasu in ortum duplicem habere motum, vnum proprium sibi in suo eccentrico, quo singulis diebus conficit Min. 59. & sec. 8. ferme. Vnde ille eccentricus orbis appellari solet. Deferens Solem, quia ad motum illius Sol desertur sub Ecliptica ab occasu

occafū in ortum . Alterum deinde motum habet tardiffimum , quo mouetur ad motum totius celi Solis, ab occafu in ortum in 100. annis grad. 1. iuxta Ptolemaum ; At fecundum Alphonsum in 200. annis grad. 1. Min. 28. Et quia hoc motu duo illi orbes eccentrici fecundum quid deferunt augem Solis, & oppositum augis ad alia & alia puncta Eclipticæ, licet tardiffime, dicti sunt ab Astronomis Deferentes augem Solis . Est autem hoc tempore Aux Solis in 2. fere grad. ☿, & oppositum eius in 2. grad. ♄ . Ex his igitur duobus motibus, inquit, colligitur annuus motus Solis . Verum constitutio horum trium orbium Solis, & eorū motus, plenius explicari folent in Theoricis Planetarū.

QVILIBET autem Planeta, præter Solem, tres habet circulos, fcilicet Aequantem, Deferentem, & Epicyclum . Aequans quidem Lunæ est circulus concentricus cum terra, & est in superficie Eclipticæ . Eius vero Deferens est circulus eccentricus, nec est in superficie Eclipticæ, immo vna eius medietas declinat verfus Septentrionem, altera verfus Austrum . Et Deferens Aequantem interfecat in duobus locis : Et figura interfectionis appellatur Draco, quoniam lara est in medio, & anguftior verfus finē . Interfectio igitur illa, per quam Luna mouetur ab Austro verfus Aquilonē, appellatur caput Draconis . Reliqua vero interfectio, per quam mouetur a Septentrione in Austrum, dicitur Cauda Draconis.

DEFERENS quidem, & Aequans cuiuslibet planetæ sunt æquales . Et est sciendum, quod tam Deferens, quam Aequans, Saturni, Iouis, Martis, Veneris, & Mercurij, sunt eccentrici, & extra superficiem Eclipticæ, & tamen ipfi sunt in eadem superficie.

QVILIBET etiam planeta præter Solem habet Epicyclum . Est autem Epicyclus circulus paruus, per cuius circumferentiā defertur corpus planetæ, & centum Epicycli femper defertur in circumferentia Deferentis .

COMMENTARIVS

SECUNDO agit de orbibus, & motibus aliorum planetarum

Qqg ij dicens,

dicens, quemlibet illorum habere tres circulos, Aequantem scilicet, Deferentem, & Epicyclum. Aequans quidem Luna est circulus concentricus cum terra, estq; in superficie Eclipticæ. Dicitur autem hic circulus Aequans Luna, quia, ut ex Theoricis constat, ex motu huius cognoscitur adæquate, ac præcise verus motus Luna. Deferens autem Luna est circulus simpliciter eccentricus, sicut Solis, hoc vno dempto, quod hic Eccentricus non est in superficie Eclipticæ, velut ille Solis, sed vna eius medietas ab Ecliptica versus Septentrionem, altera vero versus Austrum declinat. Unde efficitur, ut Luna per hunc circulum mota reperiat quandoq; extra Eclipticam versus Septentrionem, quandoq; versus Austrum, nunquam autem præcise sub Ecliptica, nisi in illis duobus punctis, in quibus se interfecant Ecliptica, sine Aequans, & Deferens circulus Luna. Hunc Deferentem, qui est eccentricus simpliciter, circumstant alij duo eccentrici secundum quid, ceu de Sole est dictum. Ex duobus vero punctis, in quibus se interfecant Aequans & Deferens Luna, illud, per p in Deferente Luna ad Septentrionem vehitur, caput Draconis dicitur; alterum vero, per quod in Austrum tendit, cauda Draconis: Atq; hæc duo puncta deferuntur ab ortu in occasum ab Aequante Luna; est enim hic orbis Aequans supremus in sphaera Luna; Quocirca ab Astronomis dici solet Deferens caput, & caudam Draconis, estq; maior eccentrico deferente Lunam.

DEFERENS autem, & Aequans cuiuslibet alterius planetae sunt inter se æquales, & eccentrici simpliciter, & uterq; est extra superficiem Eclipticæ, quamvis ambo in vna eadēq; superficie existant. Excogitati sunt autē in istis planetis circuli Aequantes, (non enim sunt orbis reales, sed solum imaginarij) ut irregularitas Deferentis cuiuslibet Planetae ad æqualitatem reuocetur officio proprij Aequantis, ut ex Theoricis liquido constabit. Habet quoque quilibet Deferens Planeta duos alios eccentricos secundum quid, vnum supra se, alterum vero infra, ut de Sole diximus, qui appellantur deferentes augem. Solus Mercurius habet quatuor orbis eccentricos secundum quid, quorum duo dicuntur Deferentes augem Eccentrici, seu Deferentis Mercurium, alij duo deferentes augem Aequantis.

QUILIBET porro Planeta. excepto Sole, habet præter dictos circulos adhuc Epicyclum, hoc est, circulum parvulum in orbe Deferente immersum, in quo defertur Planeta; Est enim corpus Planetae in
Epicyclo

Epicyclo infixum : Centrum tamen Epicycli perpetuo defertur ad motum Eccentrici, seu Deferentis . Caterum hæc vix , aut difficile intelligi possunt absq; instrumentis Theoricarum . Vberius tamen omnia hæc exponemus in Theoricis Planetarum : Vbi etiam adducemus experientias , propter quas Astronomi coacti sunt asserere , Planetas moueri proprijs motibus in orbibus eccentricis , & epicyclis . Non desunt enim Philosophi nonnulli, qui arbitrentur, impossibiles esse in rerum natura orbes istos , quorum rationes in Theoricis dissoluemus .

DE STATIONE, DIRECTIONE, ET Retrogradatione Planetarum .

SI IGITUR duæ lineæ ducantur a centro terræ, ita quod includant Epicyclum alicuius planetæ, vna ex parte orientis, reliqua ex parte occidentis, punctus contactus ex parte orientis dicitur statio prima; punctus vero contactus ex parte occidentis, dicitur statio secunda. Et quando planeta est in alterutra illarum stationum, dicitur stationarius . Arcus vero Epicycli superior inter duas stationes interceptus, dicitur Directio . Et quando planeta est in illo, tunc dicitur Directus . Arcus vero Epicycli inferior inter duas stationes interceptus, dicitur Retrogradatio . Et planeta ibi existens dicitur Retrogradus . Lunæ autem non assignatur statio, directio, vel retrogradatio . Vnde nō dicitur Luna stationaria, directa vel retrograda, propter velocitatem motus eius in Epicyclo .

COMMENTARIUS

AGIT Iam de passionibus quibusdam planetarum, videlicet de statione planetarum, directione, & retrogradatione, hoc est, quando Planeta dicatur stationarius, quando directus, & quando retrogradus . Dicit itaq; , si ducantur duæ lineæ rectæ a centro terræ contingentes Epicyclum, vna ex parte orientis, altera vero ex parte occidentis, puncta illa contactus dicuntur stationes, punctum quidem ex parte orientis, statio prima; ex parte autem occidentis, statio secunda . Planeta igitur in alterutra illarum stationum existens dicitur stationarius, quia
tunc

tunc videtur nobis planeta in suo Epicyclo quadammodo stare, & non mutare locum in Zodiaco ad motū eius in Epicyclo, quoniam tunc vel ascendit, vel descendit. Quod si stationem simpliciter intelligere velimus, fiet hoc paulo infra illa puncta contactus, ut in Theoricis explicatur. Arcus deinde Epicycli, inquit, superior inter duas stationes interceptus, dicitur Directio planetæ; planetaq; in eo existens Directus vocatur, quia tunc movetur secundum successionē, & ordinem signorum, hoc est, ab occasu in ortum, puta ab ♀, in ☿, ex ☿, in ♃, & c. Arcus vero inferior dicitur Retrogradatio, planetaq; ibi constitutus, nuncupatur Retrogradus, quia incedit tunc contra signorum successionem, ac seriem, id est, ab ortu in occasum, nempe ex ♃, in ♀, ex ♀, in ☿, & c. Quæ omnia intelligenda sunt in planetis habentibus Epicyclum, excepta Luna. Nam planetarum Epicycli, Luna decepta, moventur in parte superiori secundum successionem signorum, in inferiori autem contra signorum seriem. Luna autem Epicyclus e contra movetur contra successionem signorum in parte superiori, secundum vero seriem signorum in parte inferiori. Unde deberet Luna dici Directa, quando est in inferiori parte Epicycli, quia ibi movetur secundum seriem signorū, retrograda vero in superiori parte eiusdem collocata. Veruntamen Luna non dicitur Directa, neq; Retrograda, propter velocem motum ipsius in eccentrico. Movetur enim Luna ad motum centri Epicycli in suo Deferente velocissime ab occasu in ortum. Unde dici non poterit stationaria, neq; directa, neq; retrograda, quia motus centri Epicycli in Deferente vincit motum proprium Epicycli: Dicitur tamen in parte Epicycli inferiori constituta velox, & in superiori, tarda, quoniam ibi geminatur quasi eius motus ab occasu in ortum, hic vero quadammodo retardatur, ut in Theoricis erit perspicuum. In Sole etiam non reperitur statio, neq; Directio, neq; Retrogradatio, quia caret Epicyclo, penes quem hæc passionēs sunt intelligendæ.

DE ECLIPSI LVNÆ

Cum autem sit Sol maior terra, necesse est, quod medietas sphaeræ terræ a Sole semper illuminetur, & umbra terræ extensa in aere tornatilis minuatur in rotunditate, donec deficiat in superficie circuli signorum, inseparabilis a Nadir Solis. Est autem Nadir

Nadir Solis, punctus directe oppositus Soli in Firmamento. Vnde cum in plenilunio Luna fuerit in capite, vel in cauda Draconis sub Nadir Solis, tunc terra interponetur Soli & Lunæ; Ex conus umbræ terræ cadet super corpus Lunæ. Vnde cum Luna lumen non habeat, nisi a Sole, in rei veritate deficit a lumine. Et est eclipsis generalis in omni terra, si ipsa fuerit in capite, vel cauda Draconis directe: Particularis vero, si fuerit prope intra metas determinatas scilicet eclipsi. Et semper in plenilunio, vel circa contingit eclipsis. Vnde cum non in qualibet oppositione, hoc est, plenilunio, sit Luna in capite vel cauda Draconis, aut prope, nec supposita Nadir Solis, non est necesse in quolibet plenilunio Lunam pati eclipsim.

COMMENTARIUS

EXPLICAT hic, quonam pacto fiat eclipsis Lune, & cur non patiatur Luna eclipsim in omni plenilunio. Cum enim Sol sit multo maior quam terra, ut in 1. cap. docuimus, necesse est, ut demonstrat Vitellio lib. 2. Perspectiue, propos. 27. plus medietate terræ a Sole illuminari, & propterea umbram terræ similem esse cono, seu turbini, cuius vertex a superficie Eclipticæ nunquā recedit, eo quod neq; centrum Solis ab eadem deflectat, semperq; erit Soli oppositus, cum terræ sit in centro Eclipticæ, nempe totius mundi. Ex quo manifestum est, cum fiat plenilunium, quando Sol, ac Luna existunt in gradibus per diametrum oppositis; Luna autem non sit sub Ecliptica, nisi quando fuerit in capite vel cauda Draconis, ut paulo ante diximus; in eo plenilunio duntaxat Lunam pati eclipsim, in quo reperietur vel in capite, vel in cauda Draconis. Ita enim fiet, ut Luna ingrediatur umbram terræ, impediaturq; quo minus a Sole illustretur. Vnde cum ipsa lumen suum a Sole mutuetur, necesse ē eam tunc deficere, lumineq; destitui, eo quod tunc terra interponitur præcise inter Solem ac Lunam. Tota quidem Luna obscurabitur in omni terra, si ipsa in plenilunio præcise in capite, vel cauda Draconis extiterit, quia tota intra umbrā mergitur: Non tota vero, si in plenilunio prope caput vel caudam Draconis reperta fuerit, ita tamen, ut umbra terræ contegat partem aliquam Lunæ. Ex his perspicuum est, cur philosophi dicant, Eclipsim Lunæ esse

esse interpositionem terræ inter Solem, atq; Lunam; quia vere in eclipsi Lunæ existit terra in eadem diametro, in qua dicti planeta collocantur eo tempore, & secundum quam opponuntur. / Quoniam vero ut plurimū oppositiones luminarium sunt, Luna non existente in capite, vel cauda Draconis, neq; ita prope, ut ab umbra possit contegi, idcirco non semper contingit eclipsis Luna in omni Plenilunio. Debet namq; Luna esse vel in capite, vel in cauda Draconis, ut eclipsis fiat. Quæ quidem omnia claviora erunt in Theoricis planetarum.

DE ECLIPSI SOLIS.

CUM autem Luna fuerit in capite, vel cauda Draconis, vel prope, vel intra metas supradictas, & in coniunctione cum Sole, tunc corpus Lunare interponetur inter aspectum nostrum, & corpus Solare. Vnde obumbrabit nobis claritatē Solis, & ita Sol patietur eclipsim, non quia deficiat lumine, sed quia deficit nobis, propter interpositionem Lunæ inter aspectū nostrum, & Solare corpus. Ex his patet, quod non semper est eclipsis Solis in coniunctione, siue in nouilunio. Notandum etiam, quod quando est eclipsis Lunæ, est eclipsis in omni terra, sed quando est eclipsis Solis, nequaquam: Immo in vno climate est eclipsis, & in alio non. Quod contingit propter diuersitatem aspectus in diuersis climatibus. Vnde Virgilius elegantissime naturas utriusq; eclipsis sub compendio tetigit, dicens.

Defectus Lunæ varios, Solisq; labores:

EX PRAEDICTIS patet, quod cum eclipsis Solis esset in passione domini, & eadem passio esset in plenilunio, illa eclipsis non fuit naturalis, immo miraculosa, & contraria naturæ, quia eclipsis Solis in nouilunio, vel circa debet contingere. Propter quod legitur, Dionysiu Arcopagita in eadē passione dixisse. Aut Deus naturæ patitur, aut mūdi machina dissoluetur.

COMMENTARIVS

POSTREMO explicat, quonam modo fiat eclipsis Solis, dicens.
Quandocūq;

Quandocūq, Luna coniuncta cum Sole, hoc est, in Nouilunio exiterit vel in capite, vel in cauda Draconis, val certe prope, intra tamen metas eclipsis, interponetur inter aspectum nostrum, & Solem; Vnde occultabit nobis Solis claritatem, fietq; eclipsis Solis, non quod re ipsa Sol lumine destituatur, sed respectu tantummodo nostri, ob illam interpositionem Luna inter visum nostrum, & corpus Solare. Hinc enim fit, vt Sol non videatur a nobis, neq; radios suos ad nos ille transmittat.

NEQVE vero in omni coniunctione Luna cum Sole, hoc est, nouilunio, eclipsis Solis continget, quia non in omni coniunctione Luna sese interponit inter Solem, & nostrum aspectum, sed solummodo, quando ita Luna Soli coniungitur, id est, ita in eodē signo & gradu existunt, vt linea a nostro oculo egrediens, & per centrum Luna ducta Solem contingat; Quod quidem fiet, quando Luna in coniunctione cum Sole reperia fuerit in capite Draconis, vel cauda, vel certe prope.

DOCET deinde id discriminis esse inter eclipsim Solis, ac Luna, eclipsis Linae vniuersalis est in omni terra, ita vt in oībus regionibus deficiat lumen eius; Solis vero eclipsis nequaquam vniuersalis est, sed potest esse eclipsis Solis in vno climate, & in alio non; Immo in vno maior, & in altero minor esse potest: Quia eclipsis Solis dependet ex aspectu nostro, qui diuersus est in diuersis climatibus, vt in Theoricis explicatur: Luna vero eclipsis minime, sed tantum ex vmbra terra, quæ in omni climate semper est eadem.

EX PRAEDICTIS inferē tandem auctor, quod cum eclipsis Solis necessario fiat in Nouilunio, seu in coniunctione Luna cum Sole, illa eclipsis Solis, quæ contigit in passione Domini, quando erat plenilunium, non fuit Naturalis, sed miraculosa, & contra Naturæ cursum, ac ordinem. Potentia enim diuina Luna relicto suo proprio cursu ad Solem accessit, ipsumq; nobis occultauit. Atq; ob id, vt iustantur historiæ, Beatus Dionysius Areopagita exclamauit eo tempore. Aut Deus Naturæ patitur, aut mundi machina dissoluetur; propter quod crexerunt altare consecratum ignoto Deo, quem illis paulo post

B. Paulus manifestauit, atq; ita ad fidem, & agnitionem


veri Dei perduxit, qui est Benedictus, & gloriosus in secula seculorum. A M E N.

[illegible]

R O M Æ,
Apud Victorium Helianum.
M. D. LXX.

Cum licentia Superiorum.

INDEX RERVM, ET VERBORVM, QVAE IN HIS COMMENTARIIS CONTINENTVR.

 STRONOMIAE in nentes, pag. 3	Annus communis cur a solstitio brumali incipiat. 302
Astronomiae diuisio 6	Ascendens semicirculus Zodia- ci. 302
Astronomiae dignitas 8	Aries cur sit principium in Zodia- co. 299
Astronomiae utilitas 9	Assis partes quae sint. 309
Axis sphaerae quid sit 24	Australia signa quae sint. 314
Aqua cur non ambiat totam ter- ram. 43 & 44	Aequinoctia cur mutant sedes suas. 338
Aeris tres Regiones § 1 & § 2	Astra maximas habere vires & altitudines in Meridiano. 342
Aetherae regionis quinque pro- prietates insignes § 3	Altitudo poli quomodo inuenia- tur. 343
Accessus & recessus octauae sphae- rae quomodo fiat. 68	Altitudo stellae quid sit. 342
Aquam esse sphaericam 148	Astronomi cur diem inchoent a Meridiano. 342
Aristot. demonstratio, quod aqua sit rotunda 150	Altitudinem poli aequalē esse di- stantiae zenith ab Aequatore 366
Aquam, & terram constituere vnum globum. 150 usque ad 175	Altitudinem poli equalem esse la- titudini loci. 366
Aequinoctialis circulus quid sit. 30 & 279	Amplitudo ortiua, & occidua a- strorum quae sit, & quomodo in- ueniatur per sinus. 368
Aequinoctialis quomodo describa- tur in caelo. 279	Altitudinem Aequatoris equalē esse distantiae zenith a polo mundi 371
Aequinoctialis circulus cur sic di- ctus sit. 281	Arcticus circulus quid sit 32 et 373
Aequinoctialis circuli varia no- mina. 281	Antarcticus circulus quid sit, 32 & 373
Aequinoctialis circuli officia, ac utilitates. 283	Amphiscii 385
Australis pars caeli quae sit 284 & 319.	Apparens & verus ortus occa- susque. 392
Anni quatuor tempora Ver, & Aestas &c. quaestione respon- deant partibus Zodiaci. 297	Amphiscij qui sint. 385
	✠ appa-

INDEX

<i>Apparens & verus ortus, occasusq;</i>	392	<i>Borealis pars cali quæ</i>	284, & 319
<i>Æquinoctialem ascendere vniformiter supra quemuis Horizonem.</i>	393	<i>Borealis cali pars nobilior Australi</i>	300
<i>Ascensio, & Descensio cuiuslibet puncti cali quid sit.</i>	396	<i>Borealia signa quæ sint</i>	314
<i>Ascensio recta, & obliqua, siue Descensio, apud Astronomos quid sit.</i>	397		C
<i>Ascensio in sphaera recta vt inueniatur.</i>	404	<i>Centrum sphaeræ quid sit</i>	24
<i>Ascensionum in sphaera recta tabula</i>	406	<i>Cardines mundi</i>	26
<i>Ascensionalis differentia vt inueniatur</i>	415	<i>Circuli sphaeræ maiores siue maximis</i>	31, & 273
<i>Ascensionalium differentiarum tabula</i>	420	<i>Combinationum variae regule</i>	46,
<i>Ascensiones obliquæ vt inueniuntur.</i>	417		47, & 48
<i>Ascensionum obliquarum tabula</i>	428	<i>Calorum motus duplex</i>	54
<i>Arcus dierum naturalium.</i>	452	<i>Celestium motuum periodi</i>	55,
<i>Arcus dierum & noctium artificialium</i>	452		& 77
<i>Æquinoctium in sphaera recta perpetuum cur sit.</i>	454	<i>Calorum numerus quomodo colligatur</i>	57
<i>Æquans circulus Planetarum</i>	493	<i>Cali decem iuxta Astronomos recentiores</i>	73
	& 494	<i>Calum empyreum secundum Theologos</i>	62
<i>Aux eccentrici quid.</i>	492	<i>Celestium motuum variae opiniones</i>	63
<i>Augis oppositum quid</i>	492	<i>Calos moueri ab ortu in occasum, & ab occasu in ortum, quomodo intelligatur</i>	72
<i>Australes Planetæ quando dicantur.</i>	314	<i>Calos omnes moueri ab ortu in occasum simpliciter.</i>	73
<i>Artificiales dies æquales inter se qui sint</i>	456	<i>Calos omnes, præter primum mobile moueri ab occasu in ortum secundum quid</i>	73
		<i>Calorum motus ab oriente in occidentem, & ab occidente in orientem non esse contrarios</i>	72
		<i>Calos omnes simpliciter moueri ab ortu in occasum quomodo deprehendatur</i>	

I N D E X

bendatur .	79	trum partes similes comprehendi	
Calum octauum habet triplicem mo- tum	60, & 78	intra duas lineas a centro egre- dientes	256
Calos infra primum mobile moueri ab occasu in ortum secundum quia quomodo colligatur .	80	Circunferentia circuli quomodo ex eius diametro inueniatur .	260
Calos infra primum mobile moueri ab occasu in ortum super diuersos polos, nempe super polos Zodia- ci quomodo cognoscatur	82	Calorum distantia a centro terra	270
Calorum ordo secundum Aristarchū & Nicolaum Copernicum .	87	Calorum ambitus	271
Calorum ordo secundum Platonem, Aristo. & Egyptios .	87	Circuli caelestes multiplices apud Astronomos	274
Calorum ordo secundum Astrono- mos .	87	Circuli intrinseci sphaerae	277
Calum vna cum stellis moueri, & non stellas per se, .	87, & 99	Circuli extrinseci sphaerae	277
Calum esse rotundum .	102	Circularum caelestium diuisio secun- dum Proclum	277
Calum cur propinquius appareat su- pra verticem capitis quam iuxta Horizontem	139	Circulos caelestes intelligendos esse in primo mobili	279
Centrum grauitatis quid	155	Cali septentrionalis pars qua sit	284, & 319
Centrum magnitudinis quid sit	155	Cali pars Australis, vel Meridio- nalis qua	284 & 319
Centrum grauitatis quomodo in quo libet corpore inueniatur, .	155	Communia signa qua sint	298
Centrum grauitatis terra idem esse cum centro magnitudinis eius- dem	156	Cardinalia puncta in calo qua sint	30
Centrum grauitatis aquae idem esse cum centro magnitudinis eius- dem	159	Circuli caelestes cur in 360 gradus diuidantur .	306, & 307
Constellationes 48 in tabulas digestae in quibus continentur longitudi- nes, latitudines, & magnitudi- dines stellarum	195 vsq; ad 236	Circulus latitudinis quid sit	321
Circularum idem habentium cen-		Circulus declinationis quid sit	321
		Coluri qui sint	32 & 324
		Coluri cur ita dicantur	324
		Colurus solstitiorum quid sit	32
		& 325	
		Colurus Aequinoctiorum	32 & 326.
		Coluri vtriusque officia	327
		Ciuitas proposita in quam zona posita sit.	384
		Cosmicus ortus & occasus	386
		ij ✚ Crhonicus	

I N D E X

<i>Chronicus ortus, et occasus</i> 386	<i>Descendens semicirculus zodiaci.</i> 302
387.	
<i>Circuli paralleli Solis quot sint.</i>	<i>Domus planetarum quæ nam signa sint.</i> 304
452 & 453.	
<i>Clima quid sit</i> 480 & 481	<i>Diuisio signi in gradus</i> 305
<i>Climatum tabula</i> 484	<i>Diuisio sexagenaria circulorum cur celebris apud Astronomos</i> 305 & 307.
<i>Climatum tabula iuxta recentiores.</i> 488	<i>Diuisio zodiaci secundum longitudinem in gradus, minuta, secunda, tertia, quarta &c.</i> 306
<i>Circulus eccentricus Solis</i> 491 et 492	<i>Diuisio zodiaci s^m latitudinem</i> 310
<i>Circulus æquans planetarum</i> 493 & 494.	<i>Declinatio stellæ, vel puncti Eclipticæ quid sit.</i> 321
<i>Caput Draconis Lune.</i> 494	<i>Declinationis circulus quid sit.</i> 322
<i>Cauda Draconis Lune.</i> 494	<i>Declinatio maxima Solis quid, & quanta sit.</i> 330
<i>Corpus regulare quid sit.</i> 173	<i>Declinatio maxima Solis quomodo obseruetur.</i> 331
<i>Corpora regularia tantum esse quinque.</i> 173 & 174	<i>Declinationes omnium puncto- rum Eclipticæ quomodo inueniantur per sinus.</i> 331 & 332
D	<i>Declinationum omnium puncto- rum Eclipticæ tabula</i> 333
<i>Diuisio disciplinarum Mathematicarum.</i> 1	<i>Declinationes omnium puncto- rum Eclipticæ quomodo ex tabulis inueniantur.</i> 336
<i>Diuisio spheræ s^m substantiam</i> 26	<i>Declinationes Solis maximas esse inter se æquales.</i> 337
<i>Diuisio spheræ s^m accidens</i> 30	<i>Distantiam poli zodiaci a polo mundi æqualem esse maxime Solis declinationi.</i> 337
<i>Decem circuli spheræ</i> 30	<i>Diei initium uarium apud varias gentes.</i> 342
<i>Diuersitas aspectus quid sit</i> 88	<i>Dies cur incipiat apud Astronomos a Meridiano circulo.</i> 342
<i>Diuersitas aspectus ubi sit maior ubi minor, & ubi æqualis.</i> 89 & 90.	<i>Distan-</i>
<i>Diameter circuli quomodo ex eius circumferentia inueniatur</i> 259	
<i>De liatio stellæ quid sit</i> 284 & 319.	
<i>Diei artificialis quantitas quomodo ex spherâ materiali eruat.</i> 285	
<i>Duodenarii numeri dignitas</i> 299	

INDEX

<i>Distantia inter duas ciuitates, ut inueniatur</i>	357	<i>Discrimen inter eclipsim Solis, ac Luna.</i>	499
<i>usque ad 361.</i>		<i>Dies artificiales inter se aequales qui sint.</i>	456
<i>Distantia inter duas stellas quomodo reperiatur.</i>	361		
<i>Dies artificialis quae sit.</i>	367		
<i>Dextrum & sinistrum in caelo uarie sumi.</i>	381		
<i>Discrimen inter ortum poetarum, et Astronomorum</i>	393		
<i>Descensio, & ascensio cuiuslibet puncti caeli quid sit.</i>	396		
<i>Descensio recta, & obliqua, atque ascensio apud Astronomos quid sit.</i>	397.		
<i>Differentia ascensionalis ut inueniatur.</i>	415		
<i>Differentiarum ascensionalium tabula.</i>	420		
<i>Descensiones obliquae ut inueniantur.</i>	417		
<i>Dies naturalis quid sit.</i>	450		
<i>Dies naturales esse inaequales.</i>	450 & 451.		
<i>Dies artificiales esse inaequales in sphaera obliqua.</i>	454 & 455.		
<i>Dies artificiales in aestate maiores esse in regione magis Boreali, quam in minus Boreali.</i>	456		
<i>Dierum artificialium tabula, ad eleuationem poli</i>	36 37 &c.		
<i>usque ad 56.</i>	pag. 463		
<i>Deferens orbis planetae.</i>	493 & 494.		
<i>Directio planetae quid sit.</i>	495		
<i>Draconis Lunae caput.</i>	494		
<i>Draconis Lunae cauda.</i>	494		
		<i>Elementa quatuor.</i>	40
		<i>Elementorum ordo.</i>	40 & 41
		<i>Elementorum figura.</i>	40. 42. 43. & 172.
		<i>Elementorum numerus, & ordo quomodo colligatur.</i>	45
		<i>Elementaris regionis forma, ac figura.</i>	40
		<i>Empyreum caelum secundum Theologos.</i>	62
		<i>Elementa non seruare proportionem decupla inter se.</i>	168
		<i>Exaltationes planetarum quanam signa sint.</i>	305
		<i>Ecliptica linea quae sit</i>	311 & 312
		<i>Eclipticae lineae uaria nomina</i>	312
		<i>Eclipticae lineae cur ita uocetur</i>	312
		<i>Ecliptica linea quomodo in caelo describatur</i>	312
		<i>Eclipticae officia ac utilitates</i>	318
		<i>Eleuationem poli aequalem esse distantiae Zenith ab aequatore.</i>	366
		<i>Eleuatio poli ut inueniatur</i>	343
		<i>Eleuationem equatoris esse aequalem distantiae Zenith a polo mundi</i>	371
		<i>Eccentricus Solis.</i>	491. & 492.
		<i>Eccentricus orbis simpliciter.</i>	492.
		<i>Eccentrici orbis secundum quid.</i>	492
		<i>Epicyclus quid.</i>	494.
		<i>Eclipsis Lunae quid sit, & quomodo</i>	

INDEX

- modo fiat. 497.
Eclipsis Luna cur non fiat singulis mensibus. 498.
Eclipsis Solis quid sit, & quomodo fiat. 498. & 499.
Eclipsis Solis cur non fiat singulis mensibus 499
Eclipsim Luna posse esse vniuersalem, at non Solis. 499.
Eclipsim Solis in passione domini fuisse miraculosam. 499.

F

- Fixæ stellæ cur sit dicantur* 28
Firmamentum cur ita dicatur. 28
Figura elementorum 42. 43. & 172

- Fixa signa quæ sint* 298
Forma elementarias regionis 40
Figura isoperimetra 104 usq; ad 135
Firmamentum habet triplicem motum. 60 & 78

G

- Gradus celestis vnde dicatur* 507
Gradus quot minuta, tertia, quarta, contineat

H

- Horizon quid sit* 32, & 361
Horizon cur sit dictus 361
Horizon quomodo mutetur in varijs ciuitatibus. 362
Horizon naturalis sine rationalis quis sit 365

- Horizon sensibilis quis, & quantus sit* 364
Horizon rectus & obliquus quis sit 394
Hozontis officia, & vtilitates 366
Habitantes sub polo mundi habere sphaeram obliquam 36
Heteroscy qui sint. 385
Heliacus ortus & occasus 387
Hora naturalis vel inæqualis. 459
Hora equalis, vel æquinoctialis 459
Hora planetaria. 459.
Hora inæqualis quantitas quomodo cognoscatur. 460

I

- Inuectores Astronomiæ* 3, 4, & 5
Isoperimetra figure 104 vsque ad ad 175
Intervallum inter duas ciuitates, vt inueniatur 357 vsq; ad 361
Intervallum inter duas stellas quomodo reperitur 361
Inuentio altitudinis poli. 343

L

- Locales motus simplices, tres* 49
Luna, cur Solem possit obtegere 96
Longitudines, latitudines & magnitudines stellarum 195 vsque ad 236
Longitudo, & Latitudo stellarum quomodo ex tabulis constellationum sit elicienda 236

Locum

INDEX

<i>Locus verum cuiusvis stellæ indi-</i>		<i>Latitudo cuiusvis Zona quomodo in-</i>	
<i>gare.</i>	237	<i>ueniatur</i>	383
<i>Lunam minorem esse terra quomo-</i>		<i>Longitudo cuiusvis Zona quomodo</i>	
<i>do demonstretur</i>	244	<i>inueniatur.</i>	384
<i>Latitudo Zodiaci</i>	310	<i>Luna cur non dicatur stationaria,</i>	
<i>Longitudo Zodiaci</i>	306	<i>directa, vel retrograda</i>	496
<i>Linea Ecliptica quid sit</i> 311, & 312		<i>Luna eclipsis quid sit, & quomodo</i>	
<i>Lineæ Eclipticæ varia nomina</i>	312	<i>fiat.</i>	497
<i>Linea Ecliptica cur sic ita dicatur</i>		<i>Luna eclipsis cur non fiat singulis</i>	
	313	<i>mensibus.</i>	498
<i>Linea ecliptica quomodo in calo de-</i>		<i>Luna eclipsim posse esse vniuersa-</i>	
<i>scribatur</i>	312	<i>lem, at non Solis</i>	499
<i>Latitudo stellæ vel puncti Eclipticæ</i>			
<i>quid sit</i>	321	<i>M</i>	
<i>Latitudinis circulus quis sit</i>	321	<i>Mathematicarum disciplinarum di-</i>	
<i>Latitudo stellæ Borealis & Austr-</i>		<i>uisio</i>	1
<i>lis</i>	121	<i>Mundus triplex</i>	39
<i>Locus stellæ quis sit in Zodiaco</i>	323	<i>Mixtorum quinque genera</i>	42
<i>Longitudo ciuitatum quid sit</i>	341	<i>Motus locales simplices tres</i>	49
& 348		<i>Motus calorum duplex</i>	54
<i>Longitudinum ciuitatum differentia</i>		<i>Motuuum celestium variae opiniones</i>	
<i>quæ sit</i>	341, & 349		63
<i>Linea meridiana vt inueniatur</i>	348	<i>Motuuum celestium periodi.</i>	55 et 77.
<i>Longitudines ciuitatum vnde inci-</i>		<i>Motus trepidationis octauæ sphaera</i>	
<i>piant</i>	348	<i>quomodo fiat.</i>	78
<i>Latitudines ciuitatum vnde inci-</i>		<i>Motus trepidationis quomodo depre-</i>	
<i>piant</i>	349	<i>hensus fuerit.</i>	85
<i>Longitudo & latitudo in calo quomo-</i>		<i>Medietatem cæli vbique conspi-</i>	
<i>do accipiatur a Philosophis</i>	351	<i>ci.</i>	177
<i>Longitudines ciuitatum vt inuenian-</i>		<i>Mensuræ apud Mathematicos</i>	
<i>tur</i>	350	<i>riq.</i>	263
<i>Latitudines ciuitatum vt inuenian-</i>		<i>Meridionalis pars cæli quæ.</i>	284
<i>tur</i>	350	& 319.	
<i>Latitudo ortina, & occidua astro-</i>		<i>Mobilis signa quæ sint.</i>	98
<i>rum, quæ sit, & quomodo inuenia-</i>		<i>Mundum conditum fuisse Sole exi-</i>	
<i>latur per sinus</i>	368	<i>stente in principio Arietis.</i>	301
<i>Etenus circulus quid sit</i>	376	<i>Meridio-</i>	

I N D E X

<i>Meridionalia signa quæ sint.</i>	314	<i>rum zodiaci.</i>	293
<i>Mediocres dies qui sint.</i>	451	<i>Numeri duodenarii dignitas.</i>	299
<i>Maxima Solis declinatio quid, et quanta sit.</i>	330	<i>Naturalis dies quid sit.</i>	450
<i>Maxima Solis declinatio quomodo obseruetur.</i>	331	<i>Naturales dies inæquales esse</i>	450 & 451.
<i>Maximam Solis declinationem equalem esse distantia poli zodiaci a polo mundi.</i>	337		
<i>Meridianus circulus quid sit.</i>	32		
<i>& 339.</i>			
<i>Meridiani varia nomina, & cur ita vocetur.</i>	339		
<i>Meridiani quot constituentur ab auctoribus.</i>	340		
<i>Meridiani officia, ac utilitates.</i>	341		
<i>Meridianus in quanto spatio terra uarietur sensibilibiter.</i>	340		
<i>Meridiana linea quo pacto inueniatur.</i>	345		
<i>Meridianum uices gerere Horizontis recti in omni climate.</i>	347		
<i>Matutinus, ac uespertinus ortus, & occasus.</i>	392		
<i>Maximi dies ubi poli eleuatio est maior quam gradus.</i>	66		
<i>& semis.</i>	478		
<i>Meridionales planetæ quando dicantur.</i>	314		

N

<i>Numerus calorum quomodo colligatur.</i>	57		
<i>Numerus calorum uariis apud auctores uarios.</i>	57		
<i>Nomina, & ordo duodecim signorum zodiaci.</i>			
		<i>Ordo elementorum.</i>	40 & 41.
		<i>Orbes caelestes decem iuxta Astro- nomos recentiores</i>	60 et 61
		<i>Octauum calum habere triplicem motum.</i>	60 & 78
		<i>Ordo calorum secundum Aristarchum, & Nicolaum Copernicum.</i>	87
		<i>Ordo calorum secundum Platonem, Aristot. & Aegyptios.</i>	87
		<i>Ordo calorum secundum Astro- nomos.</i>	87
		<i>Ordo, & nomina 12 signorum zodiaci.</i>	293
		<i>Officia, & utilitates zodiaci uel Eclipticæ</i>	318
		<i>Officia & utilitates utriusque Coluri</i>	327
		<i>Officia & utilitates Meridiani</i>	341
		<i>Oriens absolutum, & occident quid sint</i>	348
		<i>Oriens respectuum, & occident quid sint.</i>	348
		<i>Officia, & utilitates Horizontis</i>	366
		<i>Ortus uerus siue Aequinoctialis astrorum quid sit</i>	367
		<i>Occasus uerus, siue Aequinoctialis astrorum quid sit</i>	367
		<i>Officia</i>	

I N D E X

<i>Officia, & utilitates circulorum parallelorum, nempe Tropicorum & polarium.</i>	378	<i>Partium Assis declaratio</i>	309
<i>Ortus, & occasus poeticus quid sit</i>	386	<i>Planetæ (præter Solem) non semper esse sub Ecliptica</i>	311
<i>Ortus & occasus cosmicus</i>	386	<i>Planetam quemlibet in aliquo signo esse quot modis dicatur</i>	315
<i>Ortus & occasus chronicus</i>	386, & 387	<i>Planetæ quando dicantur Boreales vel Australes.</i>	320
<i>Ortus & occasus Heliacus</i>	387	<i>Puncta Solstitialia quæ sint, & cur ita dicantur</i>	327
<i>Ortus, & occasus verus, & apparens</i>	392	<i>Planetæ cur ita dicti</i>	29
<i>Ortus, & occasus matutinus ac vespertinus</i>	392	<i>Periodi motuum celestium</i>	55 & 77
<i>Ortus, & occasus signorum quid sit secundum Astronomos</i>	395	<i>Paupimentum ad libellam constructum esse sphericum, & non planum</i>	170
<i>Oblique oriri, & occidere quid sit</i>	397	<i>Perpendicularia omnia in centro mundi concurrere</i>	169
<i>Ortus, & occasus in sphaera recta quomodo fiant</i>	398	<i>Planetarum domus quanam signa sint</i>	304
<i>Ortus, & occasus in sphaera obliqua ut fiant</i>	409	<i>Planetarum exaltationes quanam signa sint</i>	305
<i>Orbis eccentricus simpliciter</i>	492	<i>Polares circuli qui sint</i>	32, & 372
<i>Orbis eccentricus secundum quid</i>	492	<i>Polares circuli apud Græcos qui sint</i>	372
<i>Orbes deferentes augem qui sint</i>	492	<i>Proportio maximi circuli in sphaera ad non maximum quomodo inueniatur ex doctrina sinuum</i>	374
<i>Oppositum augis eccentrici quid sit</i>	492	<i>Polarium circulorum & Tropicorum officia, & utilitates</i>	373
<i>Orbis deferens planetam</i>	493. & 494	<i>Periscij qui sint</i>	385
P		<i>Poeticus ortus, & occasus,</i>	386
<i>Poli sphaera quid</i>	24	<i>Paralleli Solis quot sint</i>	452
<i>Proportiones diametrorum stellarum ad diametrum terre</i>	238	<i>Planetæ statio quid sit</i>	495
<i>Proprietates aliquot circulorum sphaera</i>	275	<i>Planetæ directio quid sit</i>	495
<i>Planetarum casus quæ signa dicantur</i>	305	<i>Planeta quando dicatur stationarius</i>	495
			495
		<i>Planeta quando dicatur directus</i>	495
		✠ ✠	<i>Planeta</i>

I N D E X

Planete retrogradatio quid sit 495 Planeta quando dicatur retrogradus 495	Reductio inequalitatis dierum naturalium inaequalium ad aequalitatem astronomicam 451 Retrogradatio planete quid sit 495
--------------------------------------------------------------------------------------------	-------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------

Q

Quot modis res quotlibet inter se possint comparari 46, 47, & 48 Quantitas terre 250 usque ad 272 Quaterna semper Ecliptice puncta (exceptis cardinalibus) aequales habere declinationes 322 Quantitates stellarum 238, & 241 Quinam dies artificiales inter se sint aequales. 456 Quantitas horę inequalis quomodo cognoscatur 460 Quantitas diei artificialis ut inueniatur per sinus. 460 Quid accidat in varijs terrę locis ratione ortus, & occasus syderum. 469

R

Regionis elementaris forma. ac figura. 40 Regionis Aetherea quinque proprietates insignes. 53 Regulare corpus quid. 173 Regularia corpora tantum esse quinque 173, & 174 Regularium corporum figure quare a Platone tribute sint quatuor elementis, & corpori coelestii. 172, & 173 Rekte oriri, & occidere quid sit 397

S

Sphera definitio 18, 22, & 23 Sphera centrum quid 24 Sphera axis quid 24 Sphera poli quid 24 Sphera diuisio secundum substantiam. 26 Stella ostendit caliditatem cur fixa dicantur 28 Sphera diuisio secundum accedens. 30 Sphera circuli maiores siue maximae. 31, & 273 Sphera materialis compositio 33 Sphera recta & obliqua. 35 Simplices motus locales tres. 49 Stellae fixae habeant triplicem motum 60, & 78 Sol cur a Venere non obscuretur 96 Sol cur a luna patitur eclipsim 96 Stellas non moueri per se sed ad motum caliditatis 97, & 99 Stellae cur maiores videantur iuxta horizontem posita 140 Stellas omnes esse figurae sphaericae 41 Sphera totius mundi Quoties contineat globum effectum ex terra & aqua 192 Stellarum firmamenti numerus 192 Stellarum magnitudines in sextuplici differentiis

I N D E X

ei differentia	193	Septentrionalia signa quæ sint	314
Stellarum numerus in qualibet differentia	194	Signa meridionalia & septentrionalia quæ sint	314
Stella quævis in quonam gradu Eclipticæ existat	238	Signum apud Astronomos quot modis sumatur	38
Stellarum quantitates respectu terre	241	Solstitialia puncta quæ sint, & cur ita dicantur	327
Solem multo maiorem esse terra quomodo demonstratur	243	Solstitium æstivum & Hybernium quomodo anni tempore fiant	328
Superficies convexa sphaeræ quomodo reperitur	261	Solstitia cur in calendario mutant sedes suas	328
Stellæ declinatio quid.	284, & 319	Solis maxima declinatio quid, & quanta sit.	330
Septentrionalis pars calidior quæ	284, & 319	Stellas maximas habere vires, & altitudines in meridiano	341
Signa Zodiaci cur sic dicta	290, & 291	Stellæ perpetuo apparentes, & occultæ quæ sint.	369 & 370
Signum physicum seu naturale quid	294	Sinistrum, & dextrum in celo varie sumitur	381
Signum Comune quid.	294	Signa recte orientia in sphaera recta	409
Signa Zodiaci Quomodo præsententur quatuor elementis	295	Signa oblique orientia in sphaera recta	409
Signa mobilia quæ sint.	298	Signa recte orientia in sphaera obliqua	457
Signa fixa quæ sint.	298	Signa oblique orientia in sphaera obliqua.	457
Signa communia quæ sint.	298	Statio planetæ quid sit	495
Septentrionalis calidior pars Australi	300	Solis Eclipsis quid sit, & quomodo fiat	498 & 499
Semicirculus Zodiaci descendens.	302	Solis Eclipsis cur cur non fiat singulis mensibus	499
Semicirculus Zodiaci ascendens	302	Solis Eclipsim non posse esse universalem	499
Signi diuisio in gradus	305	Solis eclipsim in passione dominici sui est miraculosam	499
Signum cur in 30 gradus diuidatur	307	Septentrionales planetæ quando dicantur	
Sexagenaria diuisio circulorum cur celebris apud Astronomos	306, & 307		
Solem semper sub Ecliptica incedere quomodo deprehendatur	313		

I N D E X

dicantur

314 *Tabula differentiarum ascensionali-
um.* 420

T

*Tres tantum dimensiones in quanti-
tate reperiri, nempe Longitudi-
nem, latitudinem, & profundita-
tem quomodo demonstratur.* 19

*Terram esse rotundam quomodo de-
monstratur* 142

*Terram & aquam constituere unū
globum* 150 vsq; ad 175

*Terræ superficiem esse maiorem
quam aquæ* 163

*Terræ rotunditatem non impediri
montibus, ac vallibus* 166

*Terram, & aquam esse in medio
mundi.* 175

*Terram esse veluti punctum, & cen-
trum respectu cæli.* 187

*Terræ comparatio cum singulis cæ-
lis.* 242

*Terram esse omnis motus localis ex
pertem* 245

*Terræ immobilitatis variae senten-
tiæ* 248

*Terræ ambitus, quomodo inuestige-
tur.* 251 usq; ad 254

*Terræ ambitus, diameter, & con-
uexa superficies iuxta varios au-
ctores.* 265

*Tabula longitudinum & latitudi-
num ciuitatum.* 351

*Tabula conuertendi Gradus in ho-
ras, & e contra.* 287

Tabula declinationum. 333

Tabula ascensionum rectarum 406

*Tabulæ ascensionum obliquarum ad
elevationem poli* 30. 31. 36. 39.

42. 45. 48. 51. 54. 57. 60. pag.
428.

Tabula stellarum fixarum. 195

*Tabula climatum secundum recenti-
ores.* 488

*Tabula quantitatis dierum ad eleuati-
onem poli.* 36. 37. &c. vsq; ad 56.
pag. 463.

*Tabula maximorum dierum ad ele-
uationem poli* 67. 63 &c. vsq;
ad 90. pag. 478

Tropici circuli qui sint 32 & 372

Tropici & & varia nomina 372

*Tropicorum, & polarium circulo-
rum officia, ac utilitates* 378

V

Utilitas Astronomiæ 9

Venus cur Solem non occultet. 96

*Utilitates ac officia Aequinoctialis
circuli* 283

*Utilitates ac officia Eclipticæ, siue
Zodiaci* 318

Verus locus stellæ quis sit 2336, &
237

Verus motus stellæ quis sit 323

Utilitates ac officia utriusq; Coluri
327

Utilitates ac officia Meridiani 341

Utilitates ac officia Horizontis 366

*Verus & apparens ortus, occasusq;
392*

Vesperæ

I N D E X

<i>Vesperinus ac Matutinus ortus, & occasus</i> <p style="text-align: center;">Z</p> <i>Zodiacus fixus in primo mobili</i> <i>Zodiacus mobilis in 9 cælo</i> <i>Zodiacus quid sit</i> <i>Zodiacus cur excogitatus</i> <i>Zodiacus cur sic dictus</i> <i>Zodiaci cur sic dicta</i> <i>Zodiaci varia nomina</i> <i>Zodiacus cur dicatur obliquus</i> <i>Zodiaci signa cur 12 pag.</i> <i>Zodiaci signa quomodo præsententur</i> <i>Zodiaci initium cur in principio statuatur</i> <i>Zodiaci semicirculus Ascendens, &</i>	<i>Descendens</i> <i>Zodiaci diuisio secundum longitudinem</i> <i>Zodiacus, quot Gradus, Minuta, Secunda, Tertia, &c. contineat</i> <i>Zodiaci diuisio secundum latitudinem</i> <i>Zodiaci latitudo</i> <i>Zodiaco cur latitudo tribuatur</i> <i>Zodiacus cur in latitudine habeat 12 gradus</i> <i>Zodiaci officia ac vtilitates</i> <i>Zonæ quinque cælestes, & terrestres</i> <i>Zonas omnes habitari</i> <i>Zodiacum irregulariter ascendere supra quemuis Horizon</i>
---------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------	------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------

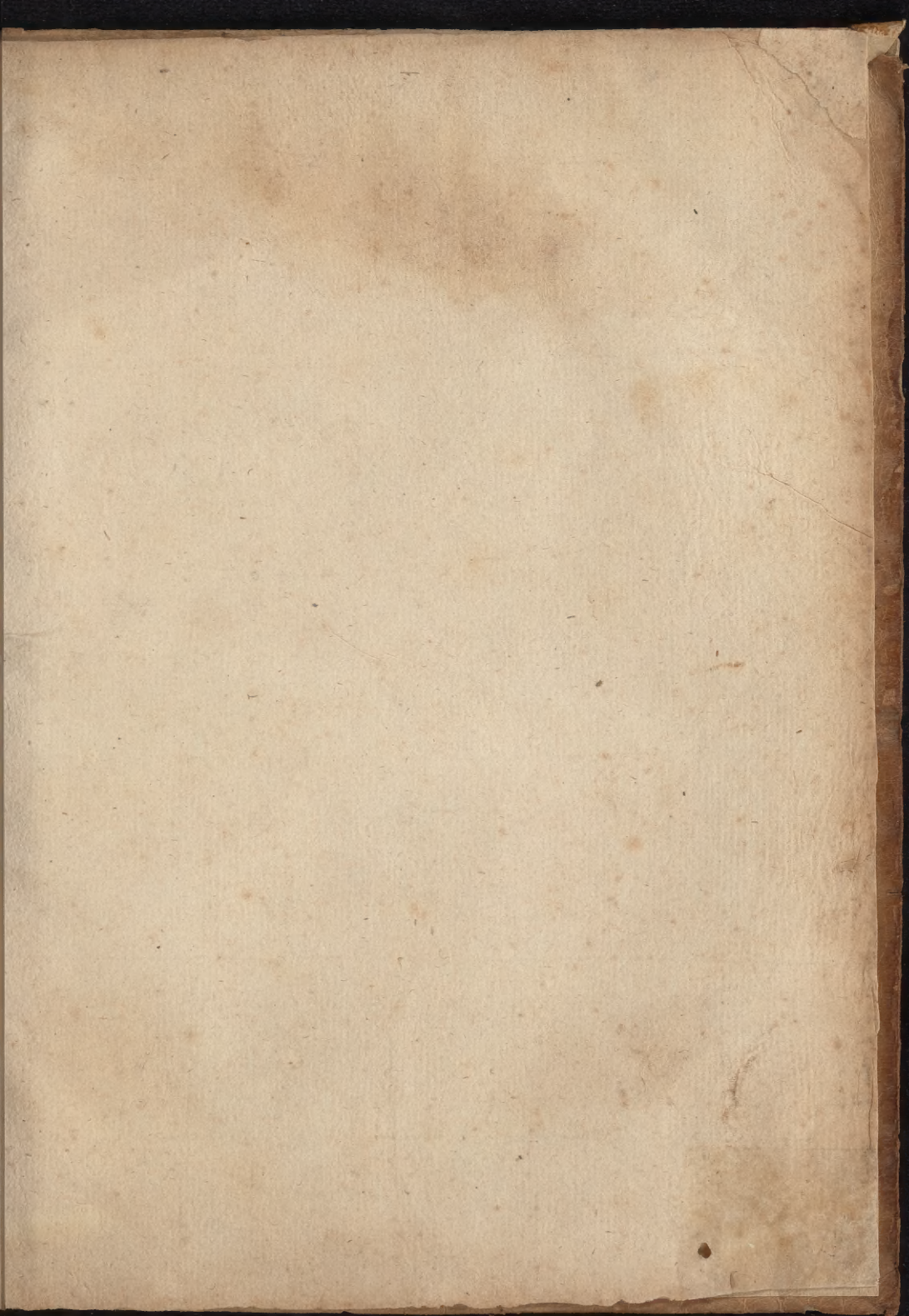
L A V S D E O

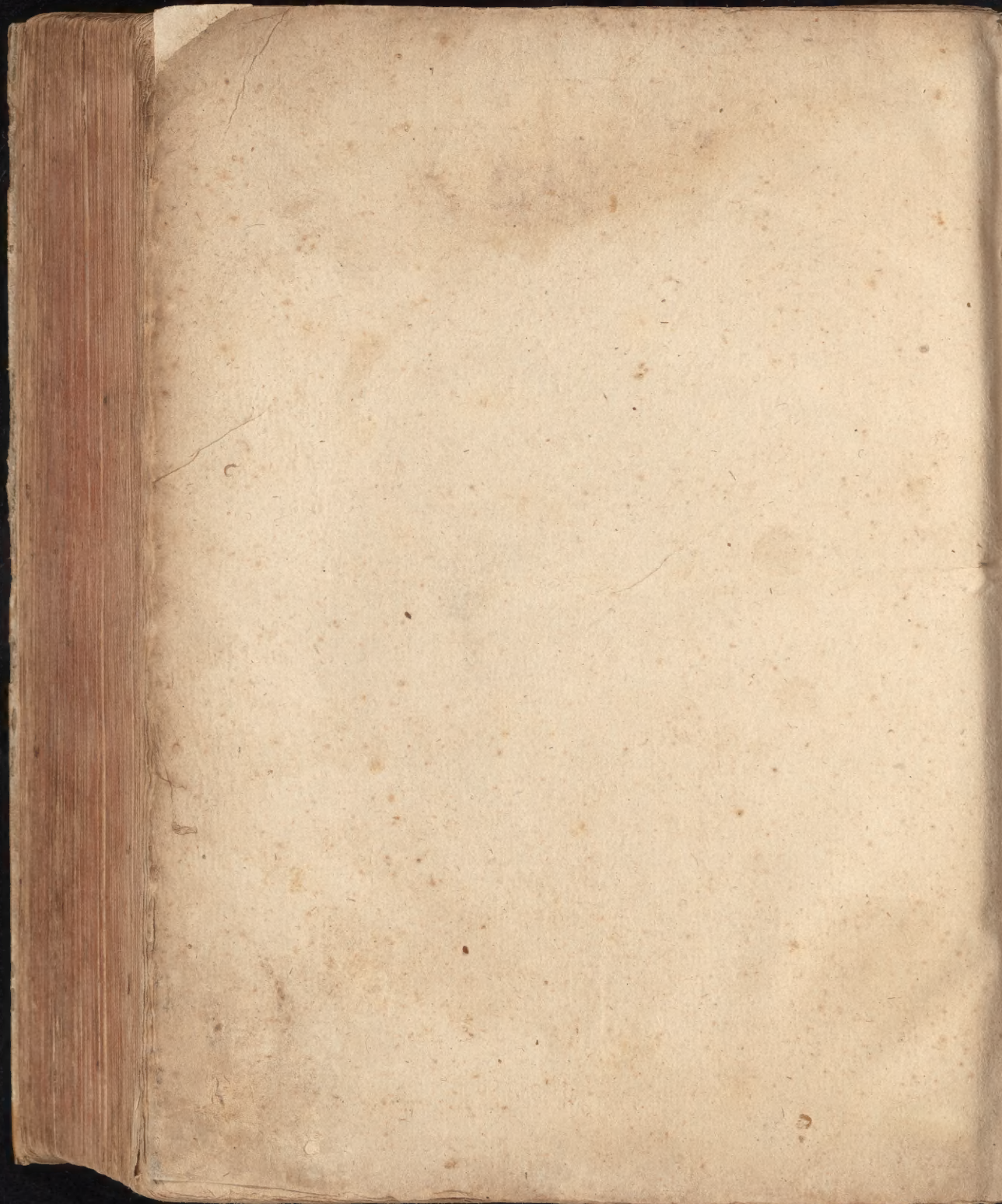
ERRATA SIC CORRIGITO.

Pagina.	Linea	Errata.	Correcta.
2	11	quoque	quoquo
3	20	disciplina	disciplina
3	20	quam	quas
19	21	AD	AB
23	20	pilo	pila
31	33	£60.	360.
42	23	nd	ad
61	6	mordacitus	mordicus
96	Deleatur tota prima linea.		
170	18	erti	erit
212	10	cornu o Bore	cornu Boreo
246	35	rrificium	orificium
260	4	maluis	mauis
264	penultima	25 200	25 2000
318	4	nos	non
412	17 pone hunc numerum (grad. 27. min. 54.) bis		

ALEPH 2240323
07-12718







HBS 61078

